

Arabic

TAHRIR AL-MIJISTI

An abridged version of the famous astronomical work of Ptolemy called al-Mijist, by Abu Jafar Nasiruddin Muhammad b. Muhammad b. al-Hasas at-Tusi.

Between foll. 82 and 83 one small leaf has been recently added. Marginal corrections occasionally. The headings of chapters are in red ink.

Written in clear Naskh. Not dated. C. 18th century.

BLCR / 2 / No. 344

١٣٢٢  
تحرير المجدي



تغیر الہیہ  
۱۲۶۱  
۲۸۴

[illegible]

## بِسْمِ اللَّهِ الرَّحْمَنِ الرَّحِيمِ

الحمد لله مبدأ كل مبدء وغاية كل غاية ومفيض كل خير وولي كل هداية وارحمن توفيقه  
في كل بداية ونهاية وأصلي على عباده المخصوصين بالعناية والذرية سيما محمد وآله الموسومين  
بالنبوة والولاية المتقدسين من كل عناية وغواية وبعد فقد كنت برهة من الزمان  
عازما على أن أحرر نفسي ولستأطلب العلم من الأخوان كتاب المجسطي المنسوب إلى بطليموس  
القلوذي الذي هو الدستور العظيم لأصحاب صناعة الهيئة والتنجيم تحرير لا يفتوقه مقاصد  
ذلك الكتاب النظرية ومناهج العلم حتى ترتيب الفصول وأبواب الحساب وسوم  
أجدول وأوضاع الأشكال ولا يشوبه شيء خارج منه غير ما يحتاج إلى تقديمه في تفسيره  
وحل اشكال وأشير إلى بعض ما استنبطه المحدثون وأذهب إليه المتأخرون مما زاد في  
النظريات به حسنا وبهاء أو نقصت العمليات منها كذا أو عناء بشرط إثارة الإيجاز والاختصار  
والاحترار عن الإشهاد والكلار وذلك لأنني لم أكن أظفر في اختصارات هذا الكتاب  
على نشرها بمسبغ لهذه الشروط بجلتها وكانت العوائق شاغلة أياي دون حائلة  
بيني وبينه إلى أن استعدت بلغاء أجناب الوفيين وإلاخ العزيز أفضل العصر واحد  
الدهر حسام الدين يوسف بن الحسن بن محمد السواسي أدام الله فضله وكثر في  
الأفاضل مثله فزادني رغبة في ذلك رغبة وجددة فعملت ذلك مع قلة  
البضاعة وقصور الباع في الصناعة بحسب ما أعان عليه الوقت وساعد التوفيق  
والنحيت ونهت صريحا على ما هو خارج من أصل الكتاب مما اصنفت إليه ليحصل  
الوقوف بإيسر السعي عليه وخالفت بين المتن وغيرهما أو روتة بلون الخطوط والألفاظ

الكتاب

حسام الدين يوسف



والارحام التيمر في باو النظر من غير احتياج الى زيادة اهتمام وانما تكلفت ذلك لكون الكتاب  
علما بين اهل العلم يتصور عليه في محاوراتهم ويشيرون الى مواضع مسائله من الفصول والاشكال في  
حوالهم ثم انو سيرة بتحرير المجسطي حين انتمت فان زلت في بعض المواضع ليس هو فتم المعاني المقصود  
او طرأ ان غبي عند قصد العبارة عنها بالالفاظ المطابقة فارحوا ان يصلح من ينظر فيه من اهل الجبر  
ويغير عليه والله يوفقهم وايما والله المستعان وعليه التكلان وهما انما اخوض في المقصود وقل  
الكتاب مشتمل على ثلث عشرة مقالة ومائة واحد واربعين فصلا ومائة وستة وستين شكلا على  
مائة الصفحة التي نقلها الحق بن حنين واصلحها ثابت بن قرة كما سيبي مفضلا **المقالة**  
**الاولى** اربعة عشر مقالة ومائة وستة وستين شكلا **ا** صدر الكتاب استحسن فيه  
طليموس من الفلسفة افراز الفلسفة النظرية عن العملية مع كون العملية قبل العمل ايضا  
نظرية لا بسبب امكن حصول بعض الاخلاق الفاضلة وامتناع حصول العلوم النظرية  
غير تعلم فقط بل بسبب ان طريق الوصول الى احدهما كثرة العمل والى الاخر كثرة النظر ثم بحث على  
اصلاح العمل بالبحث عن جليله ودقيقه على وجه يقتضي جماله ونظامه وعلى صرف اكثر العمر  
في طلب العلوم النظرية لكثرة توافرها لا سيما في النوع الموسوم بالتعليمي واستحسن قسمة  
ارسطو لليس الفلسفة النظرية اولا الى اربعة عشر فلكا طبيعي وتعليمي والى اذ كان قوامه  
الاشياء من عنصر وصورة وحركة لا يوجد واحد منها وحده فان كان يعقل وحده ثم قال  
فاذا اعتقنا الحركة وحدها رأينا ان عللة الحركة الاولى النسوبة الى الكل لا غير محسوس وغير  
متحرك متعال بالذات والفعل عن المحسوسات قسمنا البحث عنه اليها وكذا قسمنا البحث  
عن الكيفيات العنصرية المتعاقبة على الاكثر دائما في الجوهر الكائن الفاسد الذي تحت فلك  
العلم طبعيا والبحث عن الشكل والعدد والعظم والمكان والزمان وما اشبهها من حال  
الصورة وحركات الثقل تعليميا فوضع هذه الامور متوسطة بين الاولين لا لكونه مذكرا  
بالعقل والحس جميعا فقط بل للاشتركت ما يفيد وما لا يفيد فيه فان هذه الامور  
يتعاقب فيما يفيد على الصورة التي لا تتحول عن المادة ويلزم ما فيها لا يفيد قال ولما رأينا  
اذراك الآلهي والطبيعي من جهة ما هو اشبه واخرى لا باليقين اما الآلهي فلا تتعلل عن  
الحس وعن ان يحاط به واما الطبيعي فلعدم ثبات العنصر وحفظ حاله ولذلك لم يبرح  
اتفاق اكملنا فيها ورأينا التعليمي يقينيا ثابتا برهين عديدة او هدية لاسية لاشك فيها

ت

فعلما

افراد

حاله

واكان

القلبية

صار عنايتنا به اكثر لا سيما تعلم الاجرام السماوية لان موضوعها ثابت منتظم والعلم الثابت هو الحقيق لا غير قال وقد يعين هذا العلم على غيره اما على الآتي فلا اختصاص به بالاعانة على تصور الفعل المجرد عن الحركة وسائر الامور المادية الكونية متعلقا بجواهر حركت وبمحرك دائما على نظام من غير تغيير اما على الطبيعي فلذلك الحركة الثقيلة يكونها من الوسط اولى الى الوسط على احوال الاجسام من قبول الفساد ولا قبوله وسائر الافعال والانتفاعات واما على الخلق فلان ادراك ثبات الحال وحسن الترتيب لا اعتدال والخلو عما لا يحتاج اليه من تلك الاجرام يقتضي اتيار هذه الامور ومجبتها ويصير ذلك مبدءا وعادة او خلق وباجل حالة للنفس شبيهة بهائم قال فحين نروم ازدياد محبته هذه الحالة فتعلم ما ذكره من المقدمة من المحققين من هذا العلم وبإضافة ما ذكرناه بحسب تأخره ما تناغم اليه ونجعله في كتاب على الترتيب الواجب بما يجازي غير فخل واجمال فيما ذكره الا واصل وبسط فيما لم يذكره او اذكره على ما يجب **فك** في مراتب انواع هذا العلم ينبغي ان تبدأ بالنظر في حال السماء والارض لتبين ان السماء كروية وحركاتها مستديرة والارض مجلى اجزا مائكة وهي كالمركز للسماء كالقطة عند كره الثواب وغيره منقل عن الوسط ثم في وضع الفلك المتحرك بالحركة المائلة والمواقع المسكونة من الارض واختلاف احوالها بحسب العرض ثم في حركة الشمس والقمر وما يتبعها ثم في الكواكب الثابتة ونظمها بالمتغيرة فان هذا الترتيب نافع في البعض واجبة في البعض على ما سياتي ونطلب اصول ذلك من المبادئ المعلومة اما بالا حساسين وبالأرصاد المعتمدة المنقولة عن القدر ما هو التي قولنا هاتين وفروعا من البراهين الهندسية **فك** في ان السماء كروية وحركاتها مستديرة القدر ما هو ما رآه الاجرام النيرة طالعة من مشارق الارض من رقعة بالمدريج الى هذه ماها بطة منه كذلك الى ان يغيب في المغارب ما كنه في غيبها زمانا ما عائدة بعد ذلك الى مشارق مشكافية في ارضة الظهور والاختفاء وفي مشارق والمغارب في حل الامكانها على دوائر متوازية متجهة حكموا بكروية السماء واستدارة حركاتها وقد اكد ذلك مشاهدة استدارة حركات الكواكب الابدية الظهور حول نقطة تصلح لان تكون قطبا للكل في دوائر متوازية مختلفة الصغر والكبر على الترتيب بحسب البعد من تلك النقطة الى ان ينشئ ما يطلع ويغيب ويزداد ارضة الخفاء ويتقص زمانه الظهور بحسب ازدياد البعد الى ان يتساوى او ياتم مختلفا على عكس الاول بنسبة طارة وزيد واما لما قد وقعت التصديقات في ذلك اقوالا والكذب بما يخالف من الاداء بعده

الثقلية

يحتاج

يتعلم

ع

بعده وذلك كما يظن انها تتحرك بالاستقامة الى غير نهاية فانه يقتضي امتناع العود الى الطلوع  
من غير رجوع والرجوع من غير مشاهدة ويوجب انتقام النور والعظم بحسب ازدياد البعد عن  
الناظر الى ان يغيب من غاية الصغر بخلاف ما عليه الوجود فان الاجرام النيرة توجد متساوية  
في الاحوال الاكثر وقد تعظم عند الغروب وتستتير حالة الغروب شيئا بعد شيء وكما قال قوم انها  
تقتل من الارض فتطلع وينطفئ فيغيب فان ذلك ينافي النظام المتعلق بهذه الاجرام واجرامها  
التي ستبين وجوده في هذا العلم ومع ذلك يقتضي كون جانب من الارض مشعلا وجانبها مظليا  
بل اجزاء الواحد مشعلا لقوم ومظليا لقوم وكون كوكب بعينه في زمان بعينه مشعلا لقوم  
ومظليا لقوم وهذه صحيحة وسخريه ومع ذلك فليت شعري ما يقولون في كواكب يظهر دائما لقوم  
وتطلع ويغيب لقوم اذ لا وجه لاجتماع الحالتين لكوكب بعينه في زمان بعينه على ما هم المذكور  
وما جمل فعدم استدلال حركات الاجرام حول الناظرين يقتضي اختلاف ابعادها المستلزم  
لاختلاف اقدارها عند ابصارهم في الدورة الواحدة لكن الاقدار متساوية فلحركات  
مستديرة وكون البعض اعظم عند الافق لا ينافي ذلك لان الاجرة المائية يقتضي ذلك  
ولذلك ترى الشيء الماء اعظم منه في الهواء والاكثر رسوبا اعظم من الاقل وما يدل على  
استدارة الشكل وجوب استدارة آلات القياس لطابق العلوم بها الموجود وايضا قال  
الاشكال حركة الدائرة من السطوح والكرة من الاجسام وهما اوسع من كل شكل يساويهما في  
المحيط والحركات السماوية اسهل للحركات وجرم السماء المحيط بغيره من الاجسام ينبغي ان يكون  
اوسع مما عداه لكنه ليس بسطح فهو كرة مستديرة والحركة ويدل على ذلك ايضا امور طبيعية منها  
بساطة الفلك في طبعه وتشابه اجزاء جرمه فان ذلك يقتضي استدارة الشكل لان مقتضى  
الطبيعة البسيطة لشيء غير مختلف لا يمكن ان يختلف وايضا المركبات الكائنة الفاسدة انما  
خرجت من الاستدارة لاختلاف طبائعها وغاياتها والنبات العلوية مستديرة متشابهة  
والا فلتر من نواحي الارض في وقت بعينه متساوية كما لا ترى القصعة او الجسم المسطح  
اجانب متساوي الشكل والجرم المحيط بها ينبغي ان يشابهها في الطبع وهو كروي وتشابه اجزائه  
يكون حركته مستديرة اقول وبعض هذه الحجج اقناعية **كيفية** ان الارض كرية في الحسن  
بالقياس الى الكمال يدل على ذلك طلوع الاجرام النيرة وغروبها في البقاع الشرقية قبل طلوعها  
وغروبها في الغربية بقدر ما يقتضي ابعاد تلك البقاع في الجنتين على ما يتضح من ارباب

كوفات بعينها لا سيما القريبة في بقاع مختلفة فان ما اثبت القدر منها ليس في ساعات متساوية  
البعد عن نصف النهار بل على الوجه المذكور كون الاختلاف متقدرا بقدر الارتفاع والى على  
الاستدانة المتشابهة الساترة بخدتها المواضع التي يتلو بعضها بعضا على قياس واحد وايضا عند  
الاستدانة تستلزم امور غير موجودة مثلا لو كانت مقعرة لكان الطلوع او الا على الغربيين  
ولو كانت مسطحة لكان على الجميع معا ولو كانت كثيرة القواعد لكان على ساكني كل سطح منها مزايا  
ولو كانت اسطوانية فاعداها نحو القطبين كما نحن قوم لم يكن لساكني الاستدانة كوكب ابدى  
الظهور بل اما الجميع طالعه غاربة او كانت كواكب يكون من كل واحد من القطبين على بعد يستتره  
القاعدتان ابدية الخفاء والباقية طالعه وغاربة وليس كذلك وايضا فالسائر لا الشمال قد  
يغيثه دائما كواكب كانت تظهر له وتظهر له دائما كواكب كانت يغيث بقدر ما معان في السهم  
ذلك يدل على الاستدانة هاتين الجنتين ايضا وايضا فطلوع رؤس اجبال الشامي على السائر  
في البحر او لا ثم ما يلي رؤسها شيئا بعد شيء في جميع اجبال تدل على استدانة سطح الماء  
ان لا يرى في منظر السماء كالكوكب المذكور لو لم يكن كذلك لكانت اما خارجة من محور الحركة  
اليومية متساوية البعد عن قطبها واما على المحور غير متساوية البعد عنها واما خارجة عن غير  
متساوية البعد عنها والاول باطل لان خروجها ان كان الى فوق او الى اسفل للزم ان لا يتساوى  
نهار وليل حيث الكرة منتصبه البتة لان الاقتران حينئذ يفصل جميع مدارات الحركة الى الظاهر  
وختفي غير متساويتين ولا حيث الكرة مائلة وقعت كون الشمس على منطقة الحركة بل اما ان لا يتساوى  
هناك نهار وليل ويتساويان في وقت آخر وذلك لان الاقتران لا ينصف المنطقة بل ينصف  
احد المدارات عن احد الجانبين فقط لكن مساواة ازيد ما والنهار على الليل من النقط الذي  
نهاره في غاية الفصل الذي نهاره في غاية الطول لا يتقاصد عنه فيما يقابل التي يلزمها مساواة  
النهار والليل في الوسط مرتين ظاهرة في جميع الآفاق المائلة وكذلك يقتضي انفصال كل واحد من المدارات  
الموازية للمنطقة الى مختلفين يساوي الظاهر منها الخفي من نظيرتها المتساوية لها عن الجانب الآخر  
والنصفان المنطقة فقط وان كان خروجها الى الشرق او الى الغرب للزم عدم تساوي اقدار الكواكب  
عند البصر من الجانبين في الدورة الواحدة وعدم تساوي زوايا الارتفاع والارتفاع في القسم الظاهر  
من الدورة الواحدة والوجود بخلافه والثاني ايضا باطل لان الاقتران حينئذ لا ينصف السماء نظرا  
وختفي الا حيث الكرة منتصبه فقط وانما يفصلها حيث الكرة مائلة مختلفين اصغرهما في كل موضع



يظهر فيه القطب الاقرب دائما القسم الظاهر ويزداد صغره بازدياد ارتفاع القطب ويكون  
المنطقة والمدارات اليومية جميعا مختلفة الاقسام والمدارات كما يكون مختلفة الاقسام  
انفسها فانها ايضا يكون مختلفة بالقياس الى نظائرها والافق ايضا لا يصف منطقة البروج والوقت  
بجلا من ذلك لما مر من احوال المدارات ولكون الظاهر من البروج دائما مساويا للخطي و  
بالجملة لو كانت الارض مائلة عن معدل النار الى احد قطبيه لم يكن ظل مقياسي طلوع الشمس  
وعز وبنائها يوم الاستواء على خط مستقيم واحد في موضع من الارض وهو هكذا في جميعها والثاني  
ايضا باطل يستلزم النوعين المذكورين من الفساد معا بحسب تركيب السنين وفيه و  
بالجملة فخرج الارض عن الوسط مستلزما لعدم الترتيب الموجود في النار والليل بحسب  
الزيادة والنقصان ولا ممتنع وقوع الخسوفات في المقاطرة الحقيقية للنيران اذا يصير القمر  
حينئذ مستويا بالارض بل عليها يستمر في غير تلك الحالة وفي ان الارض كالمسقط عند تلك  
البروج من اعظم ما يدل عليه انه كلما ترصد اقدار الاجرام النيرة او ابعاد ما بينها في اعظم حد  
في اوقات مختلفة او في اقاليم مختلفة من الارض في وقت واحد بحيث يكون تارة او عند قوم  
فيها من سمت الراس وقاره او عند آخر قريبا من الافق فانها يوجد غير مختلفة بشي تقول  
الطريق الى ذلك تولى الارصاد او مواظاة التقصي فيها واول الوجين هو الاصل لان ظاهرا  
الكتاب يقتضي الثاني ايضا ثم ان كون الارض ذات قدر محسوس عند السماء يوجب عظم ما  
تقرب من سمت الراس وصغرها يقرب من الافق لا اختلاف البعدين فاذا كان الارض ذات قدر  
لها عند السماء ومما يدل على ذلك ايضا ان احكام مقائس النمل المنصوبة على سطح الارض  
في جميع نواحيها كاحكامها لو نصب على مركز الارض من السطح المار به واحكام مركزها  
الحق وغيرها كاحكام مركز الارض بعرف ذلك بنطاق ما يدرك بهما على ظاهر الارض و  
ما يقتضيه الاصول الموضوعة على انها عند مركزها ومن ذلك ان سطوح الافاق المارة  
بالابصار يفصل الكرة ابدان نصفين كما يفصلها المار بالمركز وكون الارض ذات قدر عند السماء  
يقتضي الاحساس بالتفاوت بين المدرك بالوجد والعلوم من الاصول المذكورة وكون الظاهر  
من الكرة اصغر من الخفية **فثبت** ان الارض كالمسقط كالمسقط لو لم تكن في الوسط ولما تبين انها في الوسط وان الثقال بطبيعتها تميل  
الى الارض المذكورة التي كانت تعرض لو لم يكن في الوسط ولما تبين انها في الوسط وان الثقال بطبيعتها تميل  
الى الوسط فابحث بعد ذلك عن سبب الحركة الى الوسط فضل الثقال انما تميل الى الوسط ويتحرك



اليه على سمت مستقيم يقوم عمودا على السطح الذي يماس كرة الأرض على مسقط ذلك العمود في يفتني إلى المركز  
 لولا ما فاعلا الأرض أيها لان الخط المستقيم الخارج من نقطة تماس الكرة والسطح إلى المركز يكون عمودا على السطح  
 والتعجب من كون الأرض مع قطبها وكونها غير محمولة على شيء ساكنة ليس بوار دلالة يحدث بسبب قياس  
 الأرض على اجزائها المنحدرة من العلو إلى السفلى أي من جانب الراس إلى جانب القدم لكن العالم في نفسه  
 لا علولة ولا سفلى إنما العلو والسفلى لما فيه من الاجسام فالسفل جهة المركز والعلو ما يقابلها والخفيف عموما إلى  
 العلو والثقيل إلى السفلى فالأرض بجملة ما في موضع المركز وباجزائها متدافعة من جميع الجوانب اليه ساكنة فيه  
 والاجزاء الباقية لما تنوى اليها وهي تقبلها من جميع نواحيها لثباتها بالسبب المذكور وتكون تلك الاجزاء تثقلها  
 في غاية الصغر بالقياس اليها ولو كانت الأرض حارة في السفلى دائما لم تكن ان يلحقها هار وغيره لان الثقل  
 اشد هو فان كان ما عليها من الحيوانات وغيرها متخلفا عنها في الهواء ولو وصلت بسرعة إلى السماء لخط  
 وجازتها وهذا التوهم وما يشبهه يستحق ان يضحك منه وقد ظن قوم ان الأرض متحركة باستدارة  
 حول محور الحركة اليومية من المغرب إلى المشرق ونسبوا الحركة اليومية اليها وحدثها على تقدير كونها  
 غير متحركة على هذا المحور واليهما معا على تقدير كونها ايضا متحركة عليه وذلك يمكن بالنظر إلى السماء  
 وليس يمكن بالنظر إلى الهواء والاشخاص الارضية لان صاحب هذا القول مع التراجع لا مخرج  
 للطبيعة وهي في الحركة المستديرة عن اجرام اللطيف المتشابه الاجزاء وثباتها للكثيف المختلف  
 الاجزاء وقد نشاهد حركة ما يشبه الاول مما هو اقل لطفا منه كالهواء اسهل واسرع وحركته ما هو  
 طبيعة الثانية كالاجسام الارضية اعسر وابطا والقول بتشاركها فيها مع تضاد طبيعتها مقرر بان  
 الأرض اسرع حركة مما عداها فيلزم ان لا يدرك الاشخاص السفلية كالسمك والطيور و  
 السهام حركة إلى المشرق اذا الأرض يسبقها اليه بل يرى متحركة إلى المغرب ابدأ فان قيل ان الهواء  
 ايضا يتحرك تلك الحركة مع الزم ان يشاهد الاجرام التي فيه متأخرة عنها وان جعلت لاصقة  
 بمواضعها كالمتحيز لزم ان لا ينتقل عن مواضعها ولا يتبدل في مواضعها القول وبعض هذه الحجج  
 اقناعية ايضا **ح** في ان اصناف الحركات الاولى والاسماء التي هي الحركة اليومية التي  
 من المشرق إلى المغرب حركة مستوية حول قطبها يتحرك بها الكل على مدارات متوازية  
 وتسمى منطبقا المقاطعة للافق على التناصف في جميع المواضع بمعدل النهار وتعاود النهار  
 الليل في الحسن عند كون الشمس عليها في جميع الارض وانما يدل على وجود هذه الحركة مشاهد  
 طلوع الاجرام النيرة وغروبها وتوسطها السماء في اليوم الواحد وباجمله حركتها على مدارات

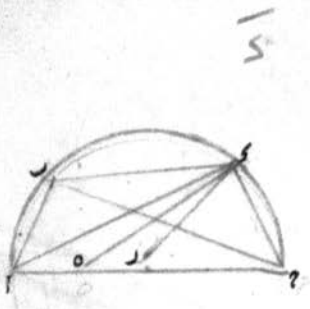
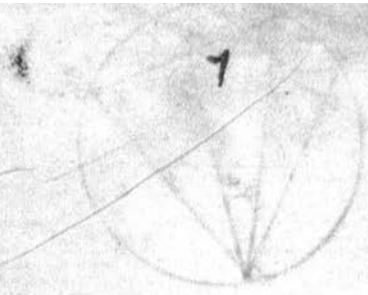
مدارات متوازية وموازية لمعدل النهار حركة متشابهة في ظاهر الامر ومنها حركة اخرى الى  
خلاف جهة الحركة الاولى على قطبين غير قطبيها يظهر في الكواكب السيارة يدل عليها في بادي  
النظر قياسها بغيرها من الكواكب التي لا يختلف اوضاعها البتة فان جميعها يوجد متحركة الى  
المشرق وان كانت مختلفة مقادير الحركات وليست حركاتها على موازاة معدل النهار والاعتماد  
الاقتصار على حركة الاول كافي لا مكان اسناد اختلافاتها الى تاخرها عن تلك الحركة بل جميعها  
يميل مع حركاتها الى المشرق فاية نحو الشمال دائرة نحو الجنوب فيبعد في الجنتين عن معدل  
النهار مقادير متساوية او مختلفة لها ترتيب على وجه يقتضي اشتراك الجميع في منطقة واحدة  
مقاطعة لمعدل النهار في موضعين تسمى اثره البروج وقطبين بعينها والشمس يتحرك على تلك  
المنطقة دائما ويتساوى قدر ميلها عن معدل النهار في الجنتين يعرف انها ايضا من العظام و  
المرحلة الخمسة المتحركة تحوز عليها وتبعد منها في الجنتين ولكن لا تجاوز ابعادها المحدودة و  
اذا توهمنا دائرة عظيمة تمر بالاقطاب الاربعة وينصف كل واحدة من المنطقتين على زوايا  
قوائم حدثت على دائرة البروج اربع نقاط اعتدلان رباعي وخريفي واقلان صيفي وشتوي  
فالحركة الاولى للحركة للكل محيط بالثانية بحركة لمنطقها وقطبيها والدائرة المارة بالاقطاب الاربعة  
على قطبيها اللذين يلزمهما نقطتان بعينها من المارة وقياس المارة الى معدل النهار قياس  
الدائرة المنصفة لكل واحد من القسمين الظاهر والباطن من كل مدار في كل اقل الموسومة في  
النهار ايضا الا ان نصف النهار لا يمر بقطبي البروج الا وقت انطباق المارة عليها والمارة لا تنكس  
الا في زوايا قوائم الا عند انطباقها على نصف النهار والحركة الثانية محيط بجميع الكواكب متحركة  
ايها على قطبيها المتحركين بالحركة الاولى الثابتين بالقياس الى هذه الحركة اللازمين لنقطتين بعينها  
من المارة **ط** في العلوم الجينية واذا قد تقدم ما ينبغي ان نبدا به من الاصول وارونا ان نشرع  
في الجزيئات التي اولها معرفة قدر ما بين قطبي الحركتين وكان البرهان عليها ما خردا من المخطوط المستقيمة  
وجب تقديم القول في معرفة مقادير اوتار القسي وقسي الاوتار بالبرهان ووضعها في الجداول ليكون  
معدة في جميع الاحوال فراينا تجزئة الدائرة بثلاثمائة وستين والقطر مائة وعشرين وتجزئة لحوالها  
المرتبة بعضها تحت بعض اعنى الدقائق والثواني بسنتين ستين فان ذلك سهل وجعلنا  
تفاضل القسي الموضوع في الجدول نصف جزء ونصف جزء وتوخينا في استخراجها بالضرب  
والقسمة والجدول رقمه مائة اربعة وخمسين **ك** في مقادير الاوتار ونبدأ بوضلي العشر والخمسين



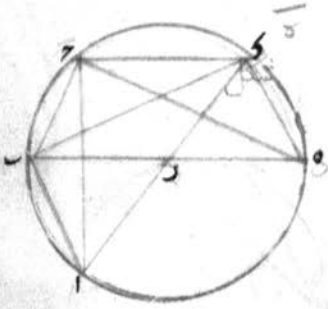
١



ونقول انه ايضا معلوم فصل ب ك ح ك وترى تمام القوسين وهما معلومان كما مر فسطح ا ح في  
 ب ك القطرين معلوم واذا القينا منه سطح ا ب في ح ك المعلوم بقي سطح ا ك القطر في ب ك  
 المطلوب معلوما فاذا قسمناه على ا ك خرج ب ك فهو اذن معلوم وذلك ما اردناه وبهذا  
 الوجه يمكن ان يعرف وتر قوس اثني عشر جزءا التي هي الفصل بين وترى الخمس والستين وغيرها  
 من الاوتار في معرفة وتر نصف قوس معلومة الوتر لكن نصف دائرة ا ب ح ك على قطر ا ح وتر  
 ب ك معلوم وقد قسم قوسه على ك بنصفين فنقول ان وتر ح ك ايضا معلوم فنصل خطوط ا ب ا ك  
 ب ك ح ك ويخرج عمود ك ر على ا ح فيكون ح ر نصف فصل ا ح القطر على ا ب وتر تمام القوس المعلوم  
 الوتر انا اذا فصلنا ا ه مثل ا ب ووصلنا ك ه يكون صلعا ا ه ا ك كضلي ب ا ا ك وزاويتا ا ه  
 ب ا ك متساويتين فيكون ه ك مساويا لب ك اعني ك ح ولكن ك ح ك ه المتساويان يقومان  
 على ك المشترك و ح ر ه فهما متساويان ومجموعهما هو فصل ا ح على ا ب وفي مثلث ا ح ك القائم  
 الزاوية قد خرج عمود ك ر من القائمة على وترها فنسبة ا ح الى ح ك كنسبة ح ك الى ح ر ووسط ا ح  
 القطر في ح ك المعلوم يساوي مربع ح ك فهو معلوم وذلك ما اردناه وبهذا الوجه يمكن ان يعرف  
 من وتر اثني عشر جزءا ثمة ثمة وتر واحد ونصف وهو الدية ثم وتر نصف وربع وهو  
 ما مر وغير ذلك من الاوتار في معرفة وتر مجموع قوسين معلومتين الوترين لكن دائرة  
 ا ب ح ك على قطر ا ك ومركز ر والقوسان المعلومتين الوترين قوس ا ب ح ك وفصل ا ح ونقول  
 انه ايضا معلوم فيخرج قطر ب ر ه وفصل خطوط ب ك ح ك ه ك فيكون ك ه مساويا لاب  
 ا ك واحد منهما وتر تمام قوس ب ك فيكون في ذي اربعة اضلاع ب ك ح ك ه ك قطر ا ب ح ك ه ه هما  
 وتر تمامي القوسين معلومين وضلع ا ب ح ك ه وهما الوتران المعلومان بعينهما ايضا معلوم  
 فاذا القينا مضروب احد الضلعين في الآخر من مضروب احد القطرين في الآخر قسمنا الباقي على  
 ب ه القطر خرج ح ك وتر تمام قوس ا ح ويصير منه وتر ا ح معلوما وفي نسخة ثابت يخرج قطر ب ك  
 فقط ونصل ا ح ك فيتم ذوا اربعة اضلاع ا ب ح ك ه ويصير ا ح بمثل ما مر معلوما وهكذا يكون الشكل  
 وذلك ما اردناه وبهذا الوجه يمكن ان يعرف اوتار القوس التي يحدث من ضعف قوس جزء نصف  
 واصعاف الى نصف الدور وهي بالمحل كل قوس يكون لضعفها ثلث صحيح ويبقى بين كل قوسين منها من  
 المتفاضل بنصف جزء ونصف جزء قوسان مجهولنا الوترين يتوقف العلم باوتارها على العلم بوتر  
 جزء بل لو كان هذا الوتر معلوما او لا فكان جميع الاوتار المذكورة ايضا معلومة لكن ليس بالتحصيل



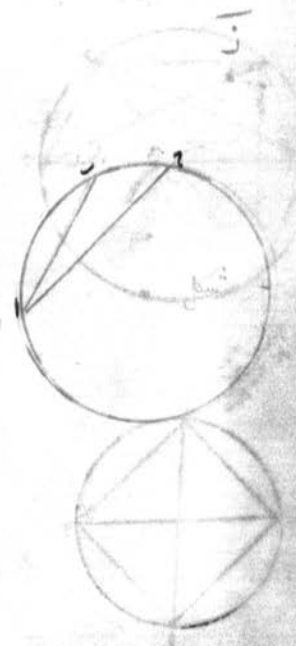
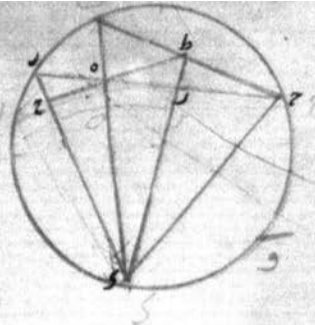
شكل



تقسيم



سبل اذ ليس له معرفة وتزنتلث القوس المعلومه الوتر من جهة الخطوط طريق بوجه فلما كان الامر كذلك  
 اختلافا في وجود وتر جزو واحد بتقريب دقيق لا يخالف المقادير المحصله فان به يتم المقصود وذلك  
 على ما نصف مقدمه نافعه فيما يقصده وهي ان نسبة الوتر الاطول الى الاقل اصغر من نسبة قوسيهما  
 فليكن في دائرة ا ب ح وتر ح ب اطول من وتر ب ا ونقول نسبة ح ب الى ب ا اصغر من نسبة  
 قوسيهما فلتنصف زاوية ا ب ح بخط ب ك ونصل ا ح ا ك ح و فيكون ح ك ا ك متساويين لساوي  
 زاويتي ح ب ا ب ك ويكون ح ك اطول من ه ا لانها على نسبة ح ب ب ا ونخرج عمود ك د على ح ا  
 فيقع بين ح ك لانه ينصف ح ا ويكون ك ا اطول من ه ك وهو اطول من ر ك فاذا اردنا على مركز  
 ك وبعده ك ه دائرة قطب ك ا على ح وجاوزت ك ر ولتجره اليها على ط فيكون قطاع ك ه ط اعظم  
 من مثلث ك ه ر وقطاع ك ه ح اصغر من مثلث ك ه ا فاذا ن نسبة المثلث الى المثلث اعني نسبة ر ه  
 الى ه ا اصغر من نسبة القطاع الى القطاع اعني نسبة زاوية ط ك ه الى زاوية ه ك ح وبالتكريب نسبة  
 ه ا الى ر ا اصغر من نسبة زاوية ر ك ا الى زاوية ه ك ا وبعد تضعيف المقدمين نسبة ح ا الى ه ا  
 اصغر من نسبة زاوية ح ك ا الى زاوية ه ك ا وبالقصيل نسبة ح ه الى ه ا اعني نسبة ح ب الى ب ا  
 اصغر من نسبة زاوية ح ب ا الى زاوية ب ك ا اعني نسبة قوس ح ب الى قوس ب ا وذلك ما  
 اردناه فليفرج دائرة ا ب ح ا و لا خط ا ب وتونصف وتر ح و بخط ا ح وتر جزو ا ل ان نسبة  
 ح ا الى ب ا اصغر من نسبة قوسيهما اعني من نسبة الواحد والثلاث الى الواحد فاذا ن ح ا اقل من مثلث ب ا  
 الذي هو ه ر ح على ما تر فواقل من ا ب ك ويفر ثانيا خط ا ب وتر جزو وخط ا ح وتر جزو ونصف و  
 نبين ان ح ا اقل من مثل نصف ب ا و ح ا هو الدية على ما تر فاذا ن ا ب اكثر من ثلثه وهو ا ب ك ولما  
 كان وتر جزو واحد اقل واكثر من مقدار ربعه ظر انه ليس لذلك التقاوين قد يعيده وان المقدار  
 المذكور هو الذي قصدناه وبعد ذلك يتم بالطرق المذكورة تحصيل سائر الدوائر ثم ان بطليموس  
 وضعها في جدول اول قسمها في الطول الى خمسة واربعين سطر ليكون معدلا في العرض الى ثلثة صفوف  
 يشتمل احدها على القسي المتفاضل بنصف ح و وثانيها على مقدار اوتارها وثالثها على الجزء من ثلثين من تقاضل  
 ما بين كل سطرين من الدوائر وهو حصة دقيقة واحدة بالتقريب الذي لا يخالف الحقيقة شي يعيده  
 ليسهل وجود حصر الكوربه فان وقع الشك في سطر بسبب اغفال الناسخ امكن اصلاحها  
 من جهة وترضعف قوسه او تمامها من الدوائر ومن جهة التقاوين بين قوسيهما وبين قوس اخر معلوم





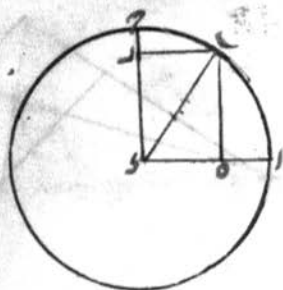
جدول القس واورقار

[illegible]

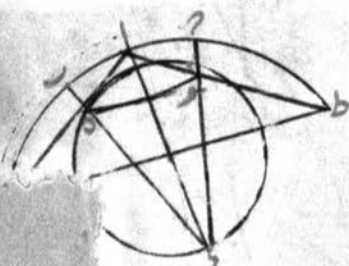
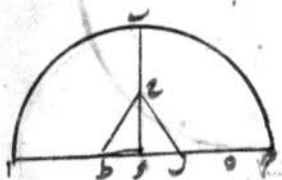
حدول القى واوقار

[illegible]

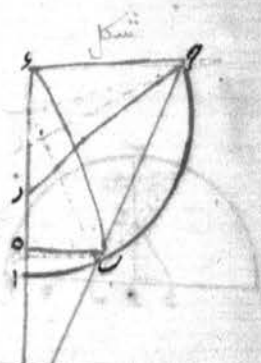
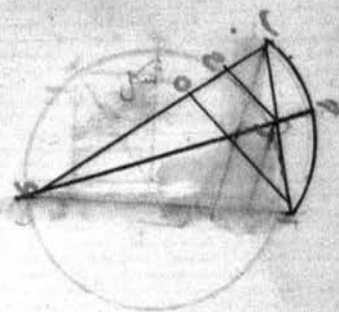
اقول ولما كانت طريقه المتأخرين في هذا الباب وهو اقامه الجيوب في الاعمال مقام الاوتار اقرب تناولا كما ستضح اردت ان اشي اليها ايضا فاقول جيب القوس هو نصف وتره و تضعفها و هو لا يجاوز نصف القطر كما لا يجاوز الوتر القطر بل حاله من نصف القطر حال الوتر من القطر وكل عمود يخرج من احد طرفي قوس من دائرة ويقوم على قطر يمر بالطرف الاخر فوجب لها ويكون الواقع بين موقع العمود ومركز الدائرة جيب القوس من ربيع الدائرة فليكن ا ب من دائرة ا ب ح التي مركزها د قوسا ما و ب ح تمامها من الريع و ا د نصف قطر تمر بطرف ا و ب عمودا عليه من الطرف الاخر فوجب قوس ب ا وكذلك ب ح الواقع على د ح جيب تمامها وهو مساو له في الواقع بين نقطة موقع العمود ومركز الدائرة وكل واحد من جيب القوس وجيب تمامها معلوم من صاحبه لكون نصف القطر كخط ب د قويا عليهما واذ تقدم ذلك فاقول ليس لنصف الدائرة جيب كمال ليس للكل وتر جيب الثلث والسادس واحد وهو جذر ثلثة ارباع مربع نصف القطر وجيب الريع نصف القطر وجيب الثمن جذر نصف مربع نصف القطر وجيب العشر نصف وتر الخمس وجيب نصف السدس ربع القطر وجيب نصف العشر نصف وتر العشر جميع ذلك معلوم مما تقدم في الاوتار و اردنا ان نجد المربع جيب العشر ونصفه نصف دائرة ا ب ح على مركز د و ب د عمودا على ا ح وتنصف ح د على ه وه د ك على ب و ب د على ح ونصل ب ح ونجعل د ط مثل ونصل ح ط ونبين بمثل ما مر ان ه ط على د كمقسوم بنسبة ذات وسط وطرفين والا طول ه ونصف وتر السدس ف د ط نصف وتر العشر اعني جيب نصف العشر ح ط القوي عليهما نصف وتر الخمس اعني جيب العشر فاذا كان قوسان مختلفان معلوما الجيبين و اردنا جيب فصل احديهما على الاخرى او جيب مجموعهما فينبغي ان نمهد المقدمة المذكورة في الشكل الثاني ثم اقول ليكن ا ب ح القوسين المفروضين من دائرة مركزها د ويخرج د ب د ح نصف قطرين واه ا ر عمودين عليهما وها جيباها المعلومان ونصل ه ر فاقول انه جيب لقوس ب ح وهو ايضا معلوم اما الاول فلانا اذا اخرجنا عمودي اه ار الى نقطتي ح ط ووصلنا وتر ح ط كان هو ضعفا ل د وقوسه اعني قوس ح ط ضعفا لقوس ب ح نه وهو جيب ب ح واما الثالث فلانا اذا وصلنا ا د وجعلناه قطر دائرة فانها تمر بنقطتي ه ر لكون زاويتي اه د ا ر قائمتين وتر ح ط يحيط بذى اربعة اضلاع اه د ر ويصير سطح ه ر د ا نصف القطر من سطح ا ه في ر و ا ر في ه و المعلومين معلوما و ا د معلوم ف د يصير معلوما وهو المطلوب وبهذا الطريق يعرف جيب فصل العشر على نصف



شكل



السدس وهو ستة ثم اذا اردنا ان نعرف جيب نصف قوس معلوم الجيب فنقوس اب تلك  
 القوس واه الواقع على نصف قطرب وجيبه المعلوم وحب نصف قوس اب وكونها  
 وينصف بنصف قطرب الواقع عليه عمودا على رجب رجب وبقول انه معلوم لانما  
 اذا اخرجنا من ز عمودا على ب وكان ب ح نصف بة لان ب ر نصف ب اوها  
 على نسبة واحدة وليكن ه ك معلوم لانه جيب تمام ب ا ف ب ه معلوم وب ح نصفه معلوم فخط  
 ب ح في ب ك المساوي لمربع ب ر معلوم فب ر معلوم وذلك ما اردناه وبهذا الوجه يعرف  
 جيب ثلثه من جيب ستة ثم جيب جزء ونصفه ثم جيب ثلثه اربع جزء ونبين ان نسبة  
 الجيب الاطول الى الجيب الاقصى اصغر من نسبة قوسيهما هكذا اليكن اب اح قوسين مختلفين  
 من دائرة مركزها ك ونصف قطرها ك ا وب ه ح ر جيبها ونخرج وتر ج ب حتى يلقى ك  
 على ح ونصل ك ب ك ح ونقول نسبة ح ر الى ب ه اصغر من نسبة قوس اح الى قوس اب لان  
 نسبة قوس ب ح الى قوس اب كنسبة قطاع ب ح الى قطاع ا ب ونسبة مثلث ك ح ب الى  
 مثلث ك ب ح اعني ح ب الى ب ح اصغر من نسبة قطاع ب ح الى قطاع ا ب اعني  
 قوس ب ح الى قوس اب اذ التراكيب نسبة ح ح الى ب ح اعني نسبة ح ر الى ب ه اصغر من  
 نسبة قوس اح الى قوس اب ثم نستخرج جيب جزء واحد ونصفه بمثل ما مر في الاوتار  
 ومنه سائر الجيوب ويوضع الجداول وان اردنا اخذ الجيوب من القسي والقسي  
 من الجيوب من جدول بطليموس فان انصاف الاوتار الموضوعه فيها جيوب لانصاف  
 قسيها المتفاضلة بربع جزء ربع جزء والعمل به ان ينصف وترضع القوس المطلوب  
 جيبه او قوس الجيب المطلوب قوسه وهذا جدول الجيب





جدول القس وحيوسها

الحبوب									
الحبوب									
الحبوب									
الحبوب									
١	٢	٣	٤	٥	٦	٧	٨	٩	١٠
١١	١٢	١٣	١٤	١٥	١٦	١٧	١٨	١٩	٢٠
٢١	٢٢	٢٣	٢٤	٢٥	٢٦	٢٧	٢٨	٢٩	٣٠
٣١	٣٢	٣٣	٣٤	٣٥	٣٦	٣٧	٣٨	٣٩	٤٠
٤١	٤٢	٤٣	٤٤	٤٥	٤٦	٤٧	٤٨	٤٩	٥٠
٥١	٥٢	٥٣	٥٤	٥٥	٥٦	٥٧	٥٨	٥٩	٦٠
٦١	٦٢	٦٣	٦٤	٦٥	٦٦	٦٧	٦٨	٦٩	٧٠
٧١	٧٢	٧٣	٧٤	٧٥	٧٦	٧٧	٧٨	٧٩	٨٠
٨١	٨٢	٨٣	٨٤	٨٥	٨٦	٨٧	٨٨	٨٩	٩٠
٩١	٩٢	٩٣	٩٤	٩٥	٩٦	٩٧	٩٨	٩٩	١٠٠



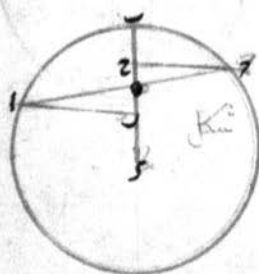
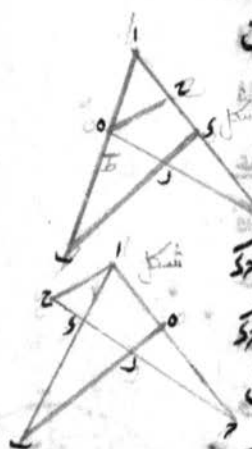
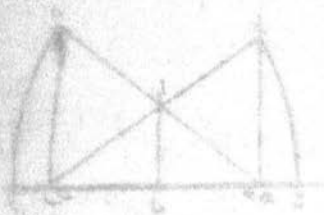
**يا** في القوس التي بين الانقلابين هي ضعف القوس الواقعة بين منطقتي معدل  
 النهار و تلك البروج او بين قطبيها من الدائرة المارة بالقطاب الاربع تسمى غاية  
 الميل وتوجد بالرصد هكذا تتخذ دائرة من نحاس يحيط بها سطوح اربعة متوازية وتقام مقام نصف  
 النهار وتقسّم بالأجزاء الثلاثة والستين وكسوراتها ما امكن وتجعل دائرة اصغر منها شبيهة بها في  
 جوفها بحيث يتماسان بتمام سطحيهما ويكون وجهاهما من الجانبين في سطح واحد وتدوير الدائرة  
 في جوف الخارجة الى الشمال والجنوب من غير ان يخرج عن سطحها وتجعل في جزوين متقاطعين  
 على احد وجهي الدائرة شطيتين متساويتين كشطيتي الاسطرلاب بعينها ويوضع في وسطهما  
 مقياسان دقيقان يلقيان موضع القسم من وجه الخارجة ليعرف مقدار حركة الدائرة في  
 جوف الخارجة من تلك الاجزاء ولينصب هذه الآلة عند الرصد على عمود في موضع مكشوف  
 بحيث يكون سطح الدائرتين قائما على سطح الافق على زوايا قوام يعرف ذلك بساقول يعلق من النقطة  
 المخاذية لسمت الرأس فليقل النقطة المقاطرة اياها باستواء وتطبق سطحها على سطح نصف النهار  
 بان يخرج خط نصف النهار على سطح الموضع الذي نصب العمود عليه وذلك سهل ثم تجعل سطحها  
 موازاً لذلك الخط وتحكم الآلة بحيث لا يزول عن هذا الموضع ثم ليصد تباعد الشمس في الشمال  
 والجنوب بادارة الدائرة في جوف الخارجة عند انصاف النهار حتى يستظل الشظية السفلى  
 كلها بالعليا وحينئذ يستدل بطرفي القياسين على مقدار بعد مركز جرم الشمس عن النقطة  
 المخاذية بسمت الرأس دائرة نصف النهار ولنا وجه اسهل وهو ان تتخذ لبنة من حجارة  
 خشب مربعه مستوية الوجه صالح العرض والثلث ونجعل احدي الزوايا التي على وجهها مركزا وتدور عليه  
 ربع دائرة ويخرج من المركز خطان يحيطان بقائمه عند المركز بوترها ربع ويقسم الربع بالأجزاء السبعين  
 وكسورها ويؤتى على المركز وعلى الطرف الآخر من احد الخطين المذكورين وتدور اسطوانتين متساويتين  
 صغيرتين قائمتين على وجه اللبنة على زوايا قائمتين ثم تنصف اللبنة بحيث يلي الوتدان ناحية الجنوب ونجعل  
 المركزى محاذيا للسماء والاخر تحتة ونجعل الخط المارتهما قائما على سطح الافق بساقول نعلق من الوتدان  
 فليقل الاسفل على استواء ونجعل وجه اللبنة في سطح نصف النهار موازنا لخط نصف النهار المنحوج على سطح  
 الافق ويؤصد موقع الظل الحادث من الوتد المركزى على محيط الربع ويوضع شئ على عند المحيط  
 لتبين موقع الظل فيعلم على وسط الظل ويؤخذ ذلك الجزء فيستدل على مركز الشمس في نصف النهار  
 نحو الشمال والجنوب فمذ الرصد سيما ما امتحناه منه في حقيقة الانقلابين في ادوار كثيرة بعد

كثيرة بعد ان جعلنا الكبر لا يستدلنا من النقطة المجازية لسميت الرأس وجد ما القوس الواقعة  
 بين البعد بعد الشمس في الشمال والجنوب يعني ضعف غاية الميل سبعة واربعين جزءا واكثر من ثلث  
 جزءا واقل من نصف وربع جزء فيكون ان يوافق ذلك قول ارسطاس الذي وافقه ابرخس عليه وهو ان  
 هذا القوس احد عشر جزءا بالتقريب من الاجزاء التي بها دائرة نصف النهار ثلثة وثمانون جزءا القول  
 مقداره من الاجزاء الثلثا والستين <sup>موسم لطيف</sup> وشي قال وقد يسهل بهذا الرصد ايضا  
 معرفة عرض البقعة التي يقع الرصد فيها بان يؤخذ ما بين سمت الرأس والنقطة المتوسطة بين  
 هذين الطرفين وهي الكائنة على معدل النهار فيكون ذلك مساويا لبعد القطبين عن الافق  
**فيما تقدم** <sup>توطيع للبرهان على المحل الكروي</sup> واذا تحقق غاية الميل فيجب ان نمدها  
 لمعرفة الميول الجوزية اصولا تنفرع منها براهين الامور الكروية وابتداء بطلميوس بالشكل المرسوم  
 بالقطاع السطحي وهو مبني على تاليف النسب فرأيت ان اوردها هنا ما يجب ان يعرف منه على وجه  
 الاجازة فاقول تاليف النسب على ما جده اقلدس في صدر المقالة السادسة من كتاب الاصول <sup>تضعيف</sup>  
 بعض اقدارها ببعض ليحدث منها المؤلفات وتجريتها قسما اقدارها على اقدار نسبة مفروضة ليحدث  
 اقدار نسب ما وقد يبرهنها بالقاء المفروضة من التجزئة ليعتد احادها وكل ثلثة مقادير متجانسة  
 فاذا جعل احدها وسطا بين الآخرين كانت نسبة الطرفين مؤلفة من نسبة احدهما الى الوسط  
 ونسبة الوسط الى الآخر مثاله اب ح مقادير متجانسة جعل ب وسطا بين ا ح فنسبة ا الى ح  
 مؤلفة من نسبة ا الى ب ومن نسبة ب الى ح وليضع لبيان الواحد الذي به يرام تقدير هذا  
 الجدين <sup>المقادير</sup> وليكن نسبته الى ب ونسبة ب الى ا ح والى ا ح والى ح والى ح  
 نسبة ا الى ح فيكون ه ح اقدار هذه النسب ولما كانت نسبة ه الى الواحد باخلا  
 كنسبة ب الى ا ونسبة الواحد الى ح كنسبة ا الى ح فبالمساواة نسبة ه الى ح كنسبة  
 الى ح وكانت نسبة ب الى ح كنسبة الواحد الى ح فنسبة الواحد الى ح كنسبة ه الى ح  
 فتضعيف ح بالواحد الذي هو ح بعينه اعني قد رتبة الى ح يساوي تضعيف ح  
 اعني قد رتبة الى ب بقدر رتبة ب الى ح فاذن نسبة ا الى ح مؤلفة منهما وكذلك  
 نسبة تساويا ويظهر هي فكل نسبة تساويا مؤلفة من كل نسبتين يساويان المذكورتين لان اقدار  
 المتساوية لا تختلف وذلك ما اردناه فان كانت النسبتان واحدة كانت نسبة الطرفين  
 كنسبة احدهما الى الوسط متناه وان كان مقدارا من الثلثة متساويين كانت المؤلفات

من نسبة مثلها ومن نسبة المثل واذا تبين هذا في ثلثة مقادير فهو فيما يتجاوزها ظاهر وهذه  
النسب الثلاث اذا ابتأنت اركانها كانت الاركان ستة اثنان للمولف واربعة للبيطين ويسمى  
مقدم المولف مع قالى البيطين جزءا اول والثلثة الباقية جزءا ثانيا ويحصل من ضرب اقدار كل  
جزء بعضها في بعض مجسما فاقول مجسما الخيزين متساويان مثاله نسبة االى ب مولف من نسبة ح الى ك ومن  
نسبة ه الى و فالحجم حاصل من اقدار ا و الخيز الاول يساوى الحجم حاصل من اقدار ب ح ه الخيز  
الثاني فليضرب ح في ه وليكن ر و ك في ه وليكن ح و ك في ه وليكن ط ح و ض ب ه و حصل ر ح فنتبه  
ح الى د كنسبة ر الى ح و ك ضرب في ه و حصل ح ط فنتسبه ح الى ه الى و كنسبة ح الى ط  
فنتسبه ر الى ط مولف من نسبة ر الى ح اعني ح الى ك ومن نسبة ح الى ط اعني ه الى و فاذن  
هي كنسبة ا الى ب فافني ط اعني ا في ك في ب فب في ر اعني ب في ح في ه وذلك ما ارد  
ثم اقول ونسبة كل واحد من اقدار احد الخيزين الى كل واحد من اقدار الخيز الاخر  
مولف من نسبتين يقع بين الاقدار الاربعة الباقية بشرط ان يكون مقدما هاهنا من  
الخيز الذي يكون قالى المولف منه وثالثهما من الخيز الذي يكون مقدما المولف منه على الكافي مثلا  
نسبة و الى ح مولف من نسبة ب الى ا ومن نسبة ه الى و وذلك لانا اذا جعلنا و في مجسم و ا و  
اعني مجسم الخيز الاول ارتفاعه و ح في المجسم الاخر ارتفاعه بقى سطح ا في وقاعدة المجسم الاول  
وسطح ب في وقاعدة المجسم الثاني ولما كان الجسمان متساويين كانت نسبة الارتفاعين كنسبة  
القاعدتين على التكافي لما ثبت في كتاب الاصول ولكن نسبة مسطح ب في ه الى مسطح ا في و مولف  
من نسبة اضلعها اعني من نسبة ب الى ا ومن نسبة ه الى و فاذن نسبة و الى ح التي هي كنسبة القا  
دتين ايض مولف منها وذلك ما اردناه وايض نسبة المسطحين كما كانت مولف من نسبة ب الى ا ومن  
نسبة ه الى و وفي مولف اضم من نسبة ب الى ا ومن نسبة ه الى و على تبادول المقدمين والتاليين وكذا  
نسبة و الى ح فاذن كل نسبة مولف من نسبتين في مولف من نسبتين اخريين يحدان بين اركانها  
اذا ابتادت المقدمان او التاليان ولما كان اقدار كل جزء ثلثة والثلثة في الثلثة تسعة فههنا  
تسع نسب مقدما هاهنا من احد الخيزين وثالثها من الخيز الاخر كل واحد مولف نوعين من  
التاليف في الحقيقة ثمانية عشرة نسبة مولف وتسع نسبة مثلها مقدما هاهنا من الخيز الثاني وثالثها  
من الاول والجميع ستة وثلاثون كلها متلازمة ثبت منوت واحد منها فان تساوى مقداران  
في خيزين تناسبت الاربعة الباقيات من غير تاليف لان نسب الجسمات المتساوية الارتفاعات



الارتفاعات نسب قواعدهما فاذا جعل المقداران المتساويان ارتفاعين كانا مجسمين متساويين  
متساويين الارتفاعين وكانت قواعدهما متساوية واضلع السطح القائمة الزوايا المتساوية  
مناسبة على التكاليفاذن النسب بين الاضلاع الاربعة حاصل مثله ان لسواقد راب من  
جيزي ا ك و ب ح كان مسطح ك ف ي و مساويا لمسطح ح ف ي و وكانت نسبة ك الى ح كنسبة الى  
واو كنسبة الى ك كنسبة الى و واقول كما اذا كان احدا ربة مقادير مناسبة مجزولا فقط  
امكن معرفته من الثلثة الباقية بقسمه مضرب واحد مثله الذي لا يقع معه نسبة على الثالث يخرج  
المجزل فاذا كان احده هذه الست مجزولا فقط امكن معرفته من الخمسة الباقية بوجيه احدهما  
ان نقيم مجسمي العلوم الاقدار على سطح المقدرين المعلومين من الجيز الذي وقع المجزول فيه  
ليخرج المجزول والثاني ان يوضع الاقدار في ثلثه سطوح متوازية على وجه يبقى فوجه بين ركني  
النسبة المولفة وبعد ركني احدي الباقيين وقبل ركني الاخرية هكذا فان كان  
المجزل مثلا ا ط لينا اما وسطا بين ا ب يكون نسبة الى ب كنسبة الى و وليكن ركني  
نسبة الى ر كنسبة الى ح ويصير معلوما واما لاحقا ح ك يكون نسبة الى ط و اليه نسبة  
الى و وليكن ح فيكون نسبة الى ب كنسبة الى ح ويصير معلوما واما سابقا على يكون  
نسبة الى ك كنسبة الى و وليكن ط فيكون نسبة الى ب كنسبة الى و ويصير معلوما ويصير هكذا  
وعلى هذا القياس في سائر الاركان فذا ما اردت تقديمه من احكام النسب المولفة  
تعود الى الكتاب وهو القطار السطح خطاب ح ك وخرجا من طرفه خطاب ا ح المحيطين  
بزوايه او تقاطع بينهما على ر و انتبيا اليهما على ح كنسبة الى ا ح بالتكريب مولفة من نسبة ح ك  
و ك الاولى ونسبة ر ب ب الثانية لانا اذا اخرجنا ح ك موازيا ل ح ك وجعلنا و وسطا بين ح ك  
ه ح اللذين نسبتهم نسبة ح ك ا ه نسبتا به مثلثي ا ح ك ه صارت تلك النسبة مولفة من  
نسبة ح ك و ك الاولى وبينها ونسبة و ك ه المساوية لنسبة ر ب ب الثانية لسبب تشابه  
مثلثي ب ك و ر ب ح ه وكذلك نسبة ح ك ه ا على التفصيل مولفة من نسبة ح ك و ك الاولى و  
نسبة و ك ب ا الثانية لانا اذا اخرجنا ح ك موازيا ل ح ك ومنتبيا اليه ثم جعلنا و وسطا  
بين ح ك ه صارت نسبة ح ك و ر ح المساوية لنسبة ح ك ه ا بسبب تشابه مثلثي ح ك و ر ح ا  
مولفة من نسبة ح ك و ك الاولى وبينها ونسبة و ك ر ح المساوية لنسبة و ك ب ا الثانية  
بسبب تشابه مثلثي و ر ب ح ه واذا اعتبرنا هاتين النسبتين في الجانب الاخر من الشكل

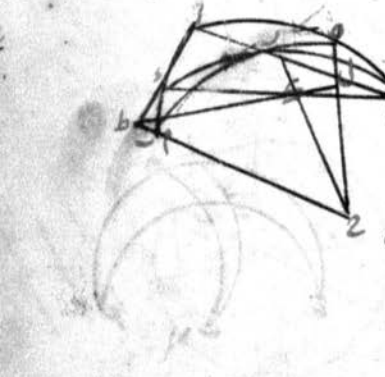
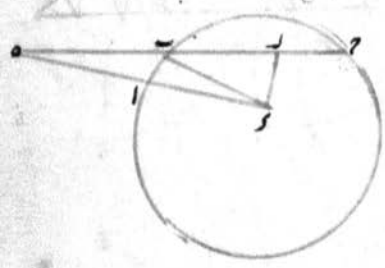
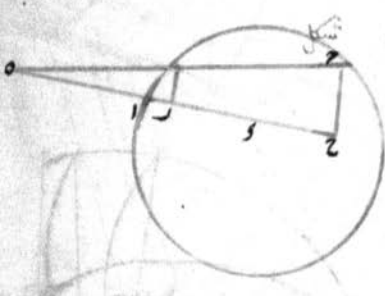






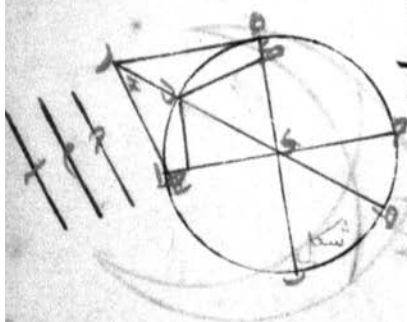
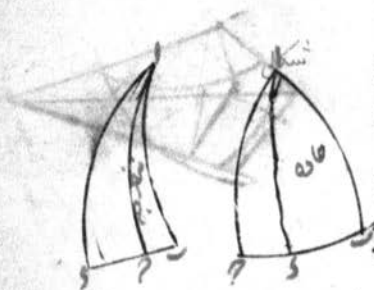
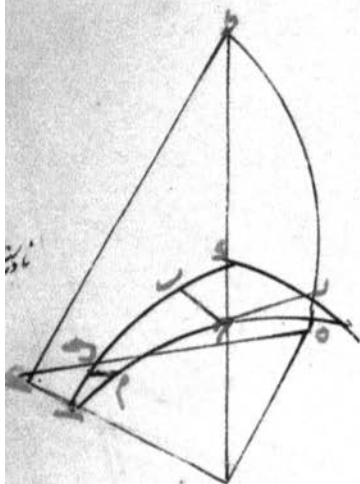


الاضلاع معلومة دون مقاديرها وان كان ضلعا فقط لم يعد شيئا وفي غير القائم الزاوية ان كان  
المعلوم جميع الاضلاع او ضلعين وزاوية كانت الباقية معلومة باخراج العمود ويجعل المثلث مثلثين  
قائمي الزاويتين وان كان ضلعا وزاويتين كانت الباقية معلومة من غير اخراج العمود لان الزاوية الباقية  
هي تمام المعلومتين الى نصف الدور والاضلاع على نسبها وان كان جميع الزوايا فلا يعلم بها الا نسب  
الاضلاع وان كان اقل من ذلك فلا يفيد شيئا ونعود الى الكتاب ونعيد الشكل العاشر ونصل  
قطر ا د ونخرج عمود د ر الى ا ب ونقول لما كان قوس ا ح معلومة كان ا ر جيب نصفها و د ر جيب  
تمام نصفها وزاوية ز د ا معلومة فمثلث ا د ر القائم الزاوية معلوم باسره ولما كان ا ح معلوما  
ونسبة ا ه الى ه ح معلومة كان كل واحد من ا ه ح بالانفراد معلوما فاذا ن مثلث ه د ر من ضلعي  
ه د ر المعلومين معلوم باسره فزاوية ا د ب وهي مقدار قوس ا ب معلومة وقوس ب ح الباقية  
ايضا معلومة وايضا فان كان احدى القوسين اللتين يحيط بهما النقط الثلث منطبقة على الاخرى  
كقوس ا ب ا ح في هذه الصورة اخرجنا ا ح ب حتى يتلاقيا على ه في احدى الجيبين ونخرج عمود  
ب ر ح على القطر فيكون التشابه مثلثي ه ر ب ه ح نسبة د ر جيب ا ب الى ح جيب ا ح كنسبة  
ب ر الى ه ح وايضا فاذا كانت قوس ح ب ونسبة جيب ا ح الى جيب ا ب معلومتين وقوس ا ب  
معلومة ونصل ب ر ونخرج عمود د ر ونقول لما كانت زاوية د ر ب وضلع ا ب ر د معلومتين  
قوس ب ح فمثلث ب ر د معلوم باسره ولان نسبة ه ح الى ه ب معلومة وح ب معلوم ف ه ب  
معلوم وجميع زوايا معلومة و د ر معلوم فمثلث ر د ه معلوم وزاوية ر د ه معلومة فزاوية د ر ب كذا اعني  
قوس ا ب معلومة وكذلك قوس ا ح اقول وان توارى خط ا ح ب ليساوي جيبا قوسي ا ب ا ح  
وكان ا ب تمام نصف ح ب من الربح وذلك ظاهر وزاد ثابت في نسخته شكله لكونها متلافتين  
جهة ا ح وهو القطع الكروي قوسا ا ب ا ح على سطح كره وقعت عليهما قوسا ب ه ح والمتقاطعتان  
على د وكلهما من العظام ونسبة جيب قوس ه ح الى جيب قوس ه ا بالانفصال مولفة من نسبة جيب قوس  
ح ر الى جيب قوس ر د ومن نسبة جيب قوس د ر الى جيب قوس د ب او ليكن مركز الكوة ح  
ونخرج منه خطوط ح ب ح ر ه ونصل ا د ونخرجه الى ان نلق ح ب على ط ونصل ر ح ا ح فقطعا  
ح ر ه على ك ل فنقط ك ل الكائنة في سطح مثلث ا ح د ودائرة ب ر ه معا يكون على فصلهما المشترك  
وهو خط ك ل في سطح فيجد ث قطع ا ط ك السطح ويكون فيه نسبة ح ر الى ل ا بالانفصال مولفة من  
نسبة ح ر ك د و ك ل ك ل لكن نسبة ح ر ل ا كنسبة جيب ح ر ه ا ونسبة ح ك ك ل كنسبة جيب ح ر د ب





بتلايا على طهيرة تكونه واطل من الرب ونصل ايضا وتره ونصف قطره او يخرجها الى ان يتلاقا  
على ك ونصل ط ك فيكون تكونه في سطح دائرة او في سطح مثلث ه ر ح موازيا للوتر ويكون في مثلث ه ط  
ك الذي وقع ح ر الموازي لقاعدته على ساقه نسبة ه ط الى ط ر اعني نسبة جيب ه ك الى ك ر بل  
جيب زاوية ا ك الى جيب ب ك وترها كنسبة ه ك الى ك ر اعني جيب ه ا الرب الى جيب  
ح ا بل جيب زاوية ب ك القائمة الى وترها وهو المطلوب وايضا بل لا بد ان نسبة جيب زاوية ا  
الى جيب زاوية ب ك القائمة كنسبة جيب ضلع ب ح الى جيب ضلع ا ح فان كانت الزاوية ا او  
الزاوية اخرى من العظام تساويا وتر اخر من العظام قائم على احد ضلعيها كوتر ل م القائم على ا ك  
كانت نسبة جيب ا م الى جيب م ك كنسبة جيب ا ح الى جيب ح ك لكونهما جميعا كنسبة القائمة  
الى جيب زاوية ا وقد تسمى قوسا ح ك م ك واماثلها بالقياس الى قوس ا ح م ميولا وبالقياس الى  
قوس ا ب ال عر وضوا ميولا ثانية فاذن جيب القسي يتناسب تناسب جيب ميولها وفي المثلث  
الغير القائم الزوايا من العظام ك ا ب ح يكون نسبة جيب زاوية ب الى جيب زاوية ح كنسبة جيب وترها  
لانها اذا قامت قوس ا ك على ب ح على قوائم كانت في مثلث ا ب ح كنسبة جيب زاوية ب الى جيب ا ك  
كنسبة جيب القائمة الى جيب ا ب وفي مثلث ا ح ك كنسبة جيب ا ح الى جيب ح ك كنسبة جيب ا ح الى جيب  
القائمة فالمساواة المضطربة نسبة جيب زاوية ب الى جيب زاوية ح كنسبة جيب ا ح الى جيب ا ب  
واما الظلي فيحتاج فيه الى تقديم تعريف الظل واحواله ويعني لظل القوس ههنا ما يقع بين قطرين  
يمران بطرفي القوس من عود يقوم على طرف احد هما كما اذا فرضنا في دائرة ا ب ح حول مركز  
قوس ا ب وقطري ا ح ب ه مارين بطرفها واقنا على نقطة ا م من قطر ا ح عمودا عليه واخرجناه  
مع قطر ب ه حتى يتلاقيا على ر فار ظل قوس ا ب وهو مواعيل لعمود ب ح الذي هو جيبها ونسبة  
ار ظل القوس الى ا ك نصف القطر كنسبة ب ح جيبها الى ح ك جيب تمامها واذا افتنا قطر ط ك  
على ا ح ومن نقطة ط عمودا على ا ب كان ط ل ظل تمام ا ب وهو مواز لجيب تمامه وكان نصف القطر  
وسطا في النسبة بين ظل القوس وظل تمامها لان نسبة ر ا الى ا ك اعني ط ك كنسبة ط ك الى ط ل وكان  
ضرب الشيء في احد هما كقسمة على الاخر لنا اذا جعلنا نصف القطر واحدا بقدر به هذه المقادير  
وضربنا م مثلا في ظل ا ر فحصل انه كان نسبة الواحد الى ظل ا ر كنسبة م الى ن م قسمنا م ايضا  
على ظل ط ل فحصل منه كان نسبة الواحد الى ظل ط ل كنسبة م الى م وبالاختلاف لنسبة ط ل الى  
الواحد كنسبة م الى م ولكن نسبة ط ل الى الواحد كنسبة الواحد الى ا ر اعني نسبة م الى ن

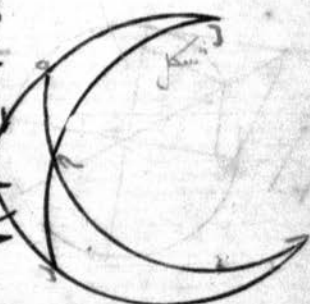
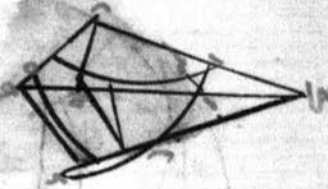




فنسب الى س كسبته الى ن فاذن ن وسه احاصل من الضرب والقسمه شي واحد وذلك عند  
ما نجعل اجزاء القطر دقايق ولا اطلال خواص اخر بطول الكتاب بشرحها وهذا ان اطلال اعني  
طل القوس ظل تمامها يعرفان بالاول والثاني اذا نسبنا الى قوس واحد كقوس اب في المثال المذكور  
وسياتي ذكر اطلال الثاني في المقالة الثانية واما وضعت الاطلال الاول للقسي المتفاضلة بنصف حركه  
الى شين الدائرة مقدرة باجزاء القطر وكسورها في جدول وما تمت الربع لفرط تزايد المتفاضل  
في الثمن الثاني وقيام هذه الثمن بالقوة مقامه في اكثر المواضع كما هو واحد في هذا ونحوه لا يما  
الظلي فعند مثلث اب ح على ما وضعناه ونقول نسبة ظل زاويه غير القائمة مثلا ا ك الى ظل وترها هو  
ب ح كنسبة جيب زاوية ب القائمة الى جيب الضلع الواقع بين الزاويتين وهو اب ويخرج اب ح  
الى كة تمام الربع ويندبر كة من العظام ويخرج من مركز الكرة وهو خطوط ر ح كة ويخرج عمودي  
ب ح ط ك على سطح دائرة ا ك الى ان تلقيا ر ح كة على ط فهما اعني ب ح ط ك طلاق قوسي ب ح كة و  
نصل وتر ب ك ويخرجه الى ان يلقي ر ا على ك فيكون نقطه ط ح ك على خط مستقيم كونهما في سطح عمودي  
ب ح ط ك المتوازيين في سطح دايره ا ك ونصل ط ح ك ثم نقول في مثلث ط ك ك الذي وقع ب ح ك المولد  
لقاعدته على ساقيه نسبة ك ط ظل زاوية ا الى ب ح ظل وترها كنسبة ك ك الى ك ب اعني كنسبة جيب  
ك ا الربع وهو جيب القائمة الى جيب اب وهو المطلوب وايضا لا بد ان نسبة ظل زاوية ا الى  
جيب القائمة كنسبة ظل ب ح الى جيب ب ا فان كان لزاوية ا ولزاوية اخرى تساويا وتواخر من العظام  
قيام على احد ضلعيها كوتر ل ك القائم على ا ك كانت نسبة ظل ل ك الى جيب ل ك كنسبة ظل ب ح الى جيب ب ا لكونهما  
مع كنسبة ظل زاوية ا الى جيب القائمة فاذن جيب القسي يتناسب تناسب اطلال عرضها وتنفع على كل  
واحد من هذين الاصلين اعني المعنى والظاهر ان فلنعد لبيانها قسي الشكل المتقدم ولنخرج كة ب ح  
حتى يتلاقيا على ز قطب دائرة ا ك ويتم القطع ونقول اما الفرع الاول للمعنى فنوان نسبة جيب تمام  
ب ح وتر زاوية ا الى جيب تمام ا ح وتر القائمة كنسبة جيب القائمة الى جيب تمام اب الضلع الباقي وذلك لان  
في مثلث ح ر ه زاويه ا ايضا قائمه لان ا قطب كة فبنسبة جيب ر ح الذي هو تمام ب ح الى جيب  
ح ه الذي هو تمام ا ح كنسبة جيب القائمة الى جيب زاوية ر اعني جيب ب ك الذي هو تمام اب واما الفرع  
الثاني فنوان نسبة جيب تمام زاوية ا الى جيب تمام ب ح وترها كنسبة زاوية ا الى جيب القائمة وذلك لان  
جيب ح ك في مثلث ح ر الذي هو تمام زاوية ا الى جيب ح ر الذي هو تمام ضلع ب ح كنسبة جيب  
ح الى جيب القائمة واما الفرع الاول للظلي فنوان نسبة جيب تمام زاوية ا الى جيب القائمة كنسبة ظل



شكل



شكل



[illegible]

ظل تمام اح الى ظل تمام اب وذلك لان  
 في مثلث ه ر ج نسبة جيب ره الذي هو قوس  
 زاوية ا الى جيب ر ك الذي هو جيب القائمة  
 كنسبة ظل ه ح الذي هو تمام اح الى ظل  
 زاوية ر ا اعني وب الذي الذي هو تمام اب  
 واما الفرع الثاني فلو ان نسبة جيب تمام اح  
 الى جيب القائمة كنسبة ظل تمام زاوية ا  
 الى ظل زاوية ح وذلك لان في مثلث  
 ه ر ج نسبة جيب ح ه تمام اح الى جيب  
 القائمة كنسبة ظل ر الذي هو تمام زاوية  
 ا الى ظل زاوية ح فهذا اما اردناه ولنعهد  
 الى الكتاب **لحج** في معرفة الميول المحورية  
 الاخرى من نقطة البروج عن معدل النهار  
 وهي قسي يقع بينهما من دائرة عظيمة يمر  
 بقطبي معدل النهار ولا وجوب مرور  
 نصف النهار بقطبي الافق فليكن اب ح  
 المارة بالاقطاب الاربعة واه نصف  
 معدل النهار وب ه ونصف فلك البروج  
 وه الاعتدال الربيعي وب الا انقلاب  
 الشتوي وك الا انقلاب الصيفي و ر قطب  
 معدل النواة  
 ح ثلثين جزامن  
 فلك البروج وليمتر  
 قوس ر ب بقطبي  
 ربع من العظام فح ط ميل قوس ه ح المطلوب

معرفته فلان في قطاعه اسح نسبة جيب ر الى جيب اب غاية الميل مؤلفه من نسبة جيب ر ط  
 الربع الى جيب طح المطلوب ومن نسبة جيب ه ح ثلثين جزا الى جيب ه ح الربع وكان من الجيوب الستة

الميل	الميل	الميل	الميل	الميل	الميل
١	١	١	١	١	١
٢	٢	٢	٢	٢	٢
٣	٣	٣	٣	٣	٣
٤	٤	٤	٤	٤	٤
٥	٥	٥	٥	٥	٥
٦	٦	٦	٦	٦	٦
٧	٧	٧	٧	٧	٧
٨	٨	٨	٨	٨	٨
٩	٩	٩	٩	٩	٩
١٠	١٠	١٠	١٠	١٠	١٠
١١	١١	١١	١١	١١	١١
١٢	١٢	١٢	١٢	١٢	١٢
١٣	١٣	١٣	١٣	١٣	١٣
١٤	١٤	١٤	١٤	١٤	١٤
١٥	١٥	١٥	١٥	١٥	١٥
١٦	١٦	١٦	١٦	١٦	١٦
١٧	١٧	١٧	١٧	١٧	١٧
١٨	١٨	١٨	١٨	١٨	١٨
١٩	١٩	١٩	١٩	١٩	١٩
٢٠	٢٠	٢٠	٢٠	٢٠	٢٠

خمس معلومة ثلثة منها نصف القطر وواحد جيب غاية  
 الميل وهو ك ر ب ر على ان غاية الميل هو ما اتفقنا عليه  
 من نسبة احد عشر الى ثلثة ومقداره ك ما ذكرنا والخامس  
 جيب ه ح وهو ايضا ثلثون فاذا القينا النسبة الثانية عن المؤلفه  
 بقيت النسبة الاولى نسبة نصف القطر الى ر ب وهو  
 جيب الميل فالميل بام بالتقريب اقول لما كان الاول  
 من المقادير الستة في هذه النسبة مساويا للثالث و  
 هما من جنس كانت نسبة الثاني جيب غاية الميل الى الربع  
 جيب طح كنسبة السادس الجيب كله الى الخامس جيب  
 الثلثين وبالمعنى نسبة جيب ه ح الى جيب ح ط كنسبة  
 الجيب كله الى جيب زاوية ه وبالميل نسبة جيب تمام  
 زاوية ه الى الجيب كله كنسبة ظل تمام ه ح الى ظل تمام  
 ه ط للفرع الاول فنه ط معلوم ونسبة جيبه الى الجيب كله  
 كنسبة ظل تمام ه ح الى ظل تمام ه ط للفرع الاول فنه ط معلوم  
 ونسبة جيبه الى الجيب كله كنسبة ظل ح ط الى ظل زاوية  
 ه فطح معلوم واعود الى الكتاب قال ولنضع  
 توس ه ح ستين فيكون جيبه ثامنا ويكون جيبه  
 كامدا والميل كل ط وعلى هذا المثال احسبنا الجوز

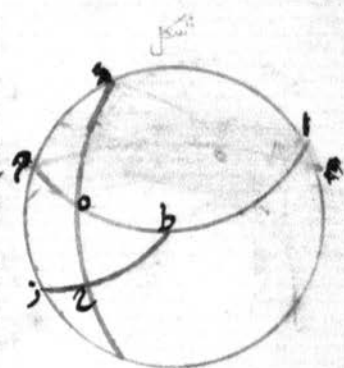
الميل	الميل	الميل	الميل	الميل	الميل
١	١	١	١	١	١
٢	٢	٢	٢	٢	٢
٣	٣	٣	٣	٣	٣
٤	٤	٤	٤	٤	٤
٥	٥	٥	٥	٥	٥
٦	٦	٦	٦	٦	٦
٧	٧	٧	٧	٧	٧
٨	٨	٨	٨	٨	٨
٩	٩	٩	٩	٩	٩
١٠	١٠	١٠	١٠	١٠	١٠
١١	١١	١١	١١	١١	١١
١٢	١٢	١٢	١٢	١٢	١٢
١٣	١٣	١٣	١٣	١٣	١٣
١٤	١٤	١٤	١٤	١٤	١٤
١٥	١٥	١٥	١٥	١٥	١٥
١٦	١٦	١٦	١٦	١٦	١٦
١٧	١٧	١٧	١٧	١٧	١٧
١٨	١٨	١٨	١٨	١٨	١٨
١٩	١٩	١٩	١٩	١٩	١٩
٢٠	٢٠	٢٠	٢٠	٢٠	٢٠

جزء من الربع ووضعنا الجيب في الجدول وميول  
 اجزاء سائر الارباع كيمل هذه الربع وهذا الجدول

**يك** في مطالع الكرة المنتصبة وهي ما يقع من معدل النهار بين نقطه التقاطع وبين دائرة  
 الميول المارة باجزاء مفروضة من فلك البروج وبما يعرف مقادير الازمان التي تمر فيها اجزاء

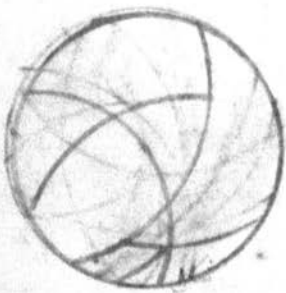
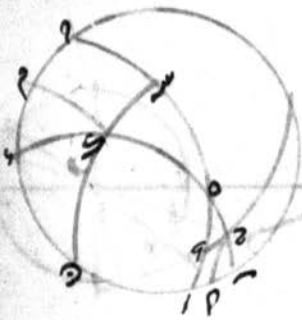


لاؤكم مرة تسامتها ومقادير اطلال انصاف النهار في اوائل الفصول بها ومقادير ايامها الطوال والقصار  
 القصار بالقياس الى المعتدل ومطالع البروج بها ومقادير الزوايا الحادة من تقاطع ما هي اجل من  
 الدوائر العظام فان جميع ذلك يتم اقول وهذه ستة اشياء **في معرفة سعة المشرق من**  
 مقدار النهار الاطول والاقص سبعة مشرق كل جزء هي القوس الواقعة بين مطلع ودائرة معتدل  
 النهار من دائرة الافق وليضع مثالا لدائرة الموازية المارة بنسبت راس جزيرة رودس التي فيها  
 ستة وثلاثون جزا ونهارها الاطول اربع عشرة ساعة ونصف فليكن ا ب ح نصف النهار  
 و ب د نصف دائرة الافق و ا ه نصف معدل النهار و د قطبها الجنوبي و ح مطلع الانقلاب  
 الشتوي ولنسم على ر ج قوس ر ج ط من العظام والمطلوب معرفة قوس ح ه من الافق التي هي سبعة  
 مشرق الانقلاب الشتوي وظاهر ان نقطتي ح ط تمران على نصف النهار معا وان ط ا م معدل النهار  
 يتحدد زمان نصف نهار نقطه ح و ح ط يتحدد زمان نصف ليلها ف ه نصف الاختلاف بين النهار  
 الاطول والاقص والنهار المعتدل المسمى بتعديل النهار الكبير وهو ساعة وربع في مثالنا بل ثمانية عشر زماما  
 ونصف ر ج في قطاع ه ا ر ج نسبة جيب قوس ط ا الى جيب قوس ا ه مولفه من نسبة جيب قوس  
 ط ا الى جيب قوس ر ج ومن نسبة جيب قوس ح ب الى جيب قوس ب ه اقول وهذه النسبة  
 عكس التركيب المذكور في القطاع قال فقوس ط ا التي هي تمام ه ط عامه جيبها نوح و قوس ر ج سواء  
 جيبها عذب كقول قس ا ه ط ر ب ا ر ج فاذا القينا النسبة الاولى من النسبة المولفه بقيت النسبة  
 الثانية وحصل جيب ح ط فان ر ج قوسه س ه فقوس ح ط اقول وبالمعنى نسبة جيب تمام ه ط الى  
 الى الجيب كل نسبة جيب تمام ه ط المطلوب الى جيب تمام ط ح الميل كل للفرع الاول وبالميل نسبة  
 تمام زاوية ه تمام عرض البلد الى الجيب كل كنسبة ظل تمام ه ط المطلوب الى ظل تمام ه ط المعلوم للفرع  
 الاول **في معرفة كل واحد من عرض البلد وتعديل النهار وسعة المشرق من طالع جيب**  
 تساوي هذين القوسين للنقط المناظرة من فلك البروج وليكن المطلوب او لا عرض البلد في  
 القطاع المذكور من الشكل المتقدم نسبة جيب ه ط الى جيب ط ا مولفه من نسبة جيب ه ط الى جيب  
 ح ب ومن نسبة جيب ب ا الى جيب ر ا و جيب ه ط بطولنا وجيوب ط ا ه ح ح ط قد مر  
 ذكرها و ا ر ج فاذا القينا النسبة الاولى من المولفه بقيت النسبة الثانية نسبة الاول الى الجيب كل  
 فهو جيب ب ا عرض البلد قوسه لوه اقول والما بالمعنى ففي مثلث ر ج ب نسبة جيب زاوية  
 روهي تمام تعديل النهار الكبير الى جيب ب ح تمام سعة المشرق الكلية كنسبة الجيب الاعظم الى جيب

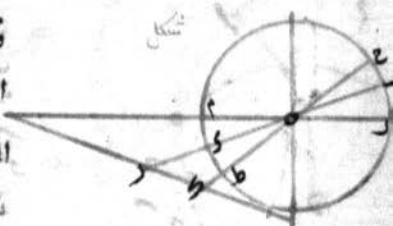




الى جيب ح ربح معلوم وهو تمام الميل كله ونسبة جيب تمامه الى جيب تمام ح وهو سعة المشرق  
 الكلية كنسبة جيب تمام ب الى المطلوب الى الجيب كله للفرع الاول فب معلوم وبالنظر نسبة ظل زاوية  
 ر ك وهو تمام تعديل النهار الى ظل ب ح تمام سعة المشرق كنسبة الجيب الاكبر الى جيب ب ر ثم ليكن  
 المطلوب تعديل النهار الكلي ويجعل نسبة جيب ر ك الى جيب ب ا مولفه من نسبة جيب ر ح الى  
 جيب ح ط ومن نسبة جيب ط ه الى جيب ه ا وجيب ر ك له نوال وجيب ب ا ح ل ح  
 وجيب ر ح وجيب ح ط مذكورها ه ا ربح فاذا القينا النسبة الاولى من المولفه بقيت الثانية  
 نسبة له لمد الى ح ل ح فحجب ط ر ك فوسه ح م اقول وبالمعنى في مثلث ه ط ح نسبة الجيب  
 الى جيب زاوية ه تمام عرض البلد كنسبة جيب ه ح سعة المشرق الى جيب ط ح الميل كله فط ح معلوم  
 ونسبة جيب تمامه الى الجيب الاكبر كنسبة جيب تمام ه ح الى جيب تمام ه ط المطلوب للفرع الاول  
 فط ح معلوم وبالنظر نسبة جيب تمام زاوية ه تمام عرض البلد الى الجيب كله كنسبة ظل تمام ه ح سعة المشرق  
 الى ظل تمام ه ط للفرع الاول فط ح معلوم ثم ليكن المطلوب سعة المشرق ويجعل نسبة جيب ر ا الى جيب  
 ا ك مولفه من نسبة جيب ر ط الى جيب ط ح ومن نسبة جيب ه ح الى جيب ه ا اقول وبالمعنى في  
 مثلثي ب ح ط ه ح نسبة جيب ر ح الى جيب ر ب كنسبة جيب ه ح الى جيب ط ه وبالنظر نسبة جيب  
 ب ح الى جيب ح ط كنسبة ظل ب ر الى ظل ط ه فح م معلوم قال وظاهر ان نقطه ح ان كانت غير الانقلا  
 الشتوي من سائر نقط تلك البروج كان تعديل نهارها وسعة مشرقها معلومين من جهة ميلها المعلوم  
 على ما مر وعرض البلد ويلزم على ذلك ان يكون سعة مشارق النقط المتساوية الابعاد من نقط  
 انقلاب واحد على دائرة البروج متساوية في المقدار ووجهة اعنى الشمال والجنوب وكذلك تعديل  
 نهارها بل ايامها وليا لهما كل نظيره وايضا ان يكون سعة مشارق النقط المتساوية الابعاد من نقطه  
 اعتدال واحد متساوية في المقدار دون جهة وكذلك تعديل نهارها اما في جهة فيكونان  
 على التبادل ويكون تساوي الايام والليالي ايضا على التبادل نهارا وحدها كليل الاخر ولنعديل بيان  
 ذلك الشكل المتقدم ونجعل نقطه ك نظيره لنقطه ح اى مساوية المدار لهما في الجهة الاخرى ونسمي  
 من مدارهما الموازي من تعديل النهار قوسى ح ل م على المبادلة ونبين انهما متساويتان ونرا  
 على نقطه ه القطب الشمالي وعلى نقطه ك من العظام قوس ه ك سة فاط يساوى ح ك سة لتساوي شبهها  
 اعنى ل ح م ك ويبقى في مثلثي ه ك ط ح ه سة مساويا ل ط ه وهما تعديل نهار نقطتي ك ح وك سة  
 ح ط اللذان هما ميلهما متساويان وكذلك زاويتاه المتقابلتان وزاويتا سعة القائمان



فقاعدتا ك ه ح ايضاً وهما سعتا مشرق ك ح متساويتان اقول اما في الكتاب فلاحل ما ذكره منا  
 لاؤس ك ر ماته واما ههنا فلان نسبة جيب ه ك الى جيب ك س كنسبة جيب ه ح الى جيب ح ط  
 المساوي لك س بحكم الجيب وكل قدرين يكون نسبتهما الى ثالث نسبة واحدة فهما متساويتان  
 فاذن جيباه ك ه ح متساويتان فهما متساويتان **ك** في معرفة المسكن التي تساها الشمس مرة  
 او مرتين والتي لا تساها كل مسكن زاد عرضة على الميل الكلي كله فالشمس لا تسامت روس اهاليه  
 اضلا والذي ساوي عرضة الميل في تسامتها في السنة مرة فقط عند الانقلاب الصيفي والذي نقص  
 عنه في تسامتها مرتين عند موافقاتها نقطتين تساوي عرضة ميلهما **ح** في معرفة الجيب المقاس الى  
 الظلال انصاف شمار الاستوائين والانقلابين من الميل الكلي وعرض البلاد اقول الظل المستعمل ههنا  
 هو الظل الثاني من الظلين المذكورين في المقالة الاولى والفريق بينهما ان مقياس الاول يكون موازيا لسطح  
 الافق ومقياس الثاني عمودا عليه قال وليكن ا ب ح على مركزه دائرة نصف النهار واسميت الراس الى  
 قطر تمر به ح فعمودا في سطح دائرة نصف النهار على ا ح موازيا للفصل المشترك بين سطحي نصف  
 النهار والافق واذا قدر الارض عند كوة الشمس ا ح س فليس بين مركزه وبين راس المقياس  
 فوس فلنقصر المقياس ح ه وخط ح ه الخط الذي يقع عليه اطراف الاطلاق في انصاف النهار وليكن الشعاع  
 الاستوائي ب ه ر والصيفي ح ه ك والشتوي ل ه فليكون ح ك الظل الصيفي وح ل الاستوائي وح ه  
 الشتوي فلان ح ك عرض افق رودس وكل واحد من ط ك و ل ميل كل يكون ح ط ب ح ح و ح ك  
 ب ط ناك وهما قدر زاويتي ح ه ط ح ه واما زاوية ح ه و فقدرها ل ه فاذن في كل واحد مثلثا  
 ح ك ه ح ه ح ه زاوية واحدة معلومة وزاوية ح ه قائمة يبقى الزوايا الباقية من المثلثات  
 معلومة وهي تمام هذه الاقدار من الربح فاذا اخذنا جيبها وجدنا جيب زاوية ح ه ك  
 ب لو كال جيب تمامها ح ط ك ل جيب زاوية ح ه ل ه لو ب جيب تمامها ح ل ه ح جيب  
 زاوية ح ه ل ه فانه جيب تمامها ح ن ا فاذا افترضنا ح ك ستين خرج ح ك ب ه و ح ك ل ه  
 و ح ك ه ك بالتقريب وذلك ما اردناه ويفسر منه عكسه وهو معرفة الميل الكلي وعرض  
 البلد من معرفة قدر ظليين من هذه الثلثة اي ظليين كانا وذلك لان معرفة اقدار الزوايا  
 من معرفة اقدار الاضلاع المحيط بالزوايا القائمة ظاهرة واذا عرف مقدار زاويتي من  
 زواياه كانت الثلثة ايضا معلومة لوجوب تساوي زاويتي ط ه ك و ل ه ك المعتمد هو الوجه  
 المذكور من المقالة الاولى لان زمان الاطلاق الاستوائين غير محصل بنفسه بوجه لكون الاطلاق

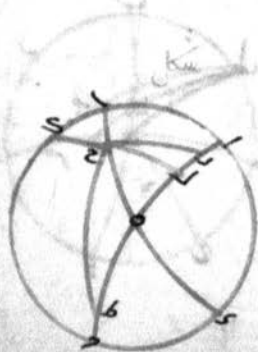
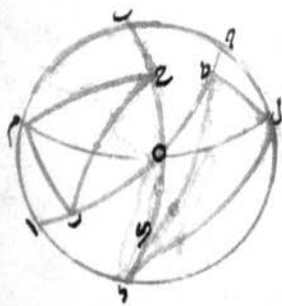


الاطلال هناك اما متزايدة او متناقصة على وتيرة واحدة من غير ان يكون لذلك الزمان علاقة  
 بخلاف الانقلابين اللذين يختلف حال التزايد والتناقص عندهما واما الشتوية فيعبر بحرين  
 اطراف رؤس لطلالها لشتها بسبب بعدها عن المقاييس واتول هذا على تقدير كون  
 عرض البلد واميل مجولين معا اما اذا كان عرض البلد من جهة اخرى معلوما كان تحصيل زمان  
 الاستوائين من اعتبار مقادير الاطلال كتحصيل من اعتبار مقادير الارتفاعات بعينه  
 في ذكر خواص الدوائر المتوازية بذكر جليل خواص المتزايدة منها برجع ساعة مستوية وينبغي  
 بالكائن تحت معدل النهار وهي خط الاستواء فنقول انه الحد بين الربع المسكون وبين البحر  
 الجنوبي ويستوى الليل والنهار دائما هناك فقط لان المتوازية بأسرها لا ينصف بالافق  
 الا هناك اما في غيرها من المواضع فتتصيف به معدل النهار وحدها وينقسم المتوازية لهما  
 بمختلفين اعظمها اما في جانب القطب الخفي والخفي واما في جانب القطب الظاهر والظاهر والظل  
 خط الاستواء يقع الى الجنتين وينعدم مرتين عند مسامته الشمس الرؤس وذلك الاستواء  
 ويكون غاية تزايدها عند الانقلابين وحينئذ يكون على ان المقياس ستون كول وايض  
 هناك تسامت الرؤس كل كوكب يدور على معدل النهار ويكون للكواكب كلها طلوع وغروب  
 لان القطب لا يفرق موضعه من الافق اصلا فاما اهل هناك مساكن ام لا فنقول انه من الممكن  
 فان تلك المواضع في غاية الاعتدال والشمس لا يلبث عند مسامتها اياها لسمعة سيرها في  
 العرض حينئذ فلا يخرج صيفها عن الاعتدال ولا يبعد في الانقلابين فلا يشتد شتاها  
 واما اهل المساكن هي قال فلا احيط به علما الى هذه الغاية وما يقال منه فهو بل حدس اشبه منه  
 بالاخبار عن المشاهدة اقول وقد ذكر بطليموس في كتاب اخوله يعرف بجغرافيا مساكن على خط  
 الاستواء وفي فاحية الجنوب مما له عرض صالح فلعل صنف ذلك الكتاب بعد المجسطي قال  
 واما سائر الدوائر المتوازية التي يري بعض الناس يعرف المساكن بها فاما جميعا ان كل كوكب  
 يبعد عن معدل النهار بقدر بعدها عنه فانه يسامتها في دورة وان اعظم الدوائر الابدية الطولية  
 يكون حول القطب بقدر ذلك البعد عنه وكذلك الابدية الخفاء وهي ينقسم الى ذات ظلين وثلث  
 تسامتها الشمريين والى ذات ظل واحد شمالا يدا القسم الاول تشتمل على خمس دوائر بعد معدل النهار وهي هذه

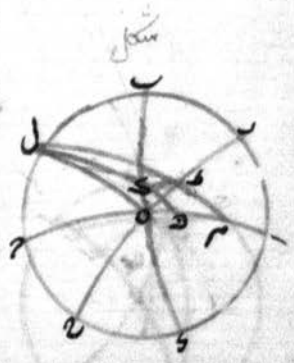
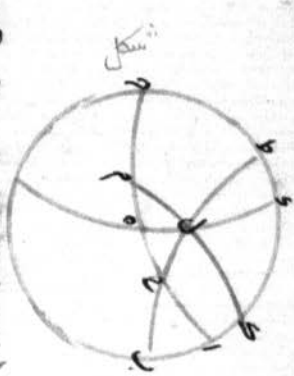




وهذه الأخيرة هي اول الدوائر التي يقع الاطلاق فيها الى جميع الجهات دائرة حول مقاسها عند كون  
 الشمس في الانقلاب الصيفي فان هذا الانقلاب هناك ابدى الظهور الشتوي ابدى الخفاء وبما سان  
 الاقنى وينطبق دائرة البروج على الاقنى عند طلوع الاستواء الربيعي فان احب طالب علم ان يبحث عن الدائرة  
 التي بعد ما عرسل عليه الوقوف على ذلك من معرفة الميل فان كل قوسين متساويين عن جيبى الانقلاب  
 الصيفي مساويين لميلها تمام عرض موضع فانها لا يغيبان البتة بل يمر اعظم الدوائر ابدى الظهور بطريقها  
 والشمس تكون ظاهرة ما دامت فيهما والاطلاق دائرة في الجهات وتلك المدة هي النهار الاطول وفي  
 نظيرهما الخفتين بالخلاف **في مطالع الكرة المائلة** وهي ايضا ما يتبع ما مر ذكره من الامور  
 المتعلقة بالميل ويتبعها المورخية سنذكره ونحن يستعمل القاب البروج اعني الجمل والنور الى اخرها  
 على الاقسام الاثني عشر فلنبين اول ان كل قوسين متساويين من دائرة البروج متساويين في البعد  
 عن احد الاستوائين فان مطالعها اعني القوسين اللتين يطلعان معهما من معدل النهار متساويتان  
 فليكن ا ب ح نصف النهار و ب ه نصف الاقنى و ا ه نصف معدل النهار و ج ط ك قوسين  
 متساويين من البروج عن جيبى كل واحدة من نقطتي رط وهما الاستواء الربيعي بعينه فقول ان  
 قوسى ز ه ط الطالعان من معدل النهار معهما ايضا متساويتان وليكن ل م قطبي معدل النهار و ل  
 ل ك ط م ر ح من العظام المارة بهما وباطراف القوسى الاربعة فلان ر ح مساوية ل ط ك بالفرض  
 الموازيين المارقين بنقطتي ح ك متساويتا البعد عن معدل النهار يكون ل ك مساوية ل م ر ح فان  
 مثلثى ل ك ط م ر ح متساوية وايضا ك مساوية ل م ر ح كجابتين في سعة المشرق فاضلاع مثلثى  
 ل ه ك م ر ح متساوية فزاويتا ك ل ه م متساويتان وكذلك زاويتا ك ل ط م ر ح متساويتان  
 زاويتا ه ل ط م ر متساويتين فقاعدة ه ل ط م ر متساويتان وذلك ما اردناه ولنبين ايضا  
 ان مجموع مطالع كل قوسين متساويين متساوية البعد عن احد الانقلابين في الكرة المائلة  
 مساوي لمجموع مطالعها في الكرة المنتصبة ولنعقد دائرة نصف النهار ونصفي الاقنى ومعدل النهار  
 على ما كانت فليكن ر ح ط قوسين متساويين متساويين البعد عن الانقلاب الشتوي على ان  
 ر الاستواء الخريفى وط الربيعى حتى يكون ح النقطة المشتركة لمطالعهما واللاقى لان الموازية المارة  
 بهما واحدة وظاهران الطالع مع ط ح وهو ط ه ومع ر ح وهو ر ه وليكن ك قطب معدل النهار  
 و ك ح ل من العظام وهو ك ل ا قنى في الكرة المنتصبة فيكون الطالع مع ط ح في المنتصبة هو ط ل  
 ومع ر ح هو ر ل فاذا نجمع ط ل ل ر مساو لجمع ط ه ه ر وذلك ما اردناه فعدنا ان



مع وجود مطالع الجزئية لربع واحد مطالع الارباع الباقية ولنضع دائرة نصف النهار  
الافق ومعدل النهار على ما كانت وليكن بجزيرة رودين التي عرضها ١٠° وليكن ربع نصف  
دائرة البروج مقاطعة للافق على وح النقطة الرابعة وح ل ربع الحمل وكقطب معدل النهار ون  
كل م من العظام يمر بنقطتي كل فني قطاعه ح ك كل نسبة جيب ح ك الى جيب ح ك موافق من  
نسبة جيب ح ك الى جيب ل م ومن نسبة جيب م الى جيب ح ك وكل واحد من جيب ح ك وعرض البلد  
و ح ك تمامه ومن جيب ح ك تمام ميل ربع الحمل ول م ميله معلوم مذكور فيما سبق و ح ك ربع فاذا القينا  
النسبة الاولى من المولف بقية النسبة الثانية نسبة ط ك الى الجيب ح ك فنوجب م م توسع ح ك بالقرص  
وقد تقدم ان توسع ح ك مطالع قوس ح ك في المنتصبه كونه قوس ح ك الباقية لط ك فهو مطالع كل  
واحد من الحمل والحوث ومجموعهما مطالع كل واحد من السبل والميزان وهو وح واذا اجعلنا  
ح ك برجين خرج جيب م م قوسه ح ك قوسه ح ك موافق قوس ح ك قوسه ح ك مطالع الحمل والحوث معا  
الح ك وهو مطالع الدلو والحوث معا ومطالع نظري كل واحد منهما ح ك مطالع الثور والدلو وحده  
ك م ومطالع نظري كل واحد منهما ل م ولما كان اطول من اقل من موضع بدل واقتصر على ح ك  
اول السطران واخر القوس يطالع مع ح ك من معدل النهار والنصف الاخر مع ح ك فيكون احد  
ربعي النصف الاخر عايم واحد ربعي النصف الاول ح ك فيبقى مطالع الجوزاء والحجدي ك ط و مطالع  
السطران او القوس له ح ك وهكذا يستخرج مطالع سائر الاجزاء اقول وهذا الوجه هو الذي ذكره في  
الفصل الثالث من هذه المقالة وبيانه بالعنى حيث ما قرناه هناك واما بالنظر فسهل لان نسبة ط ك الى  
م مثلي ح ك وهي تمام عرض البلد الى الجيب ح ك كنسبة ط ك الى ميل لا جيب م المطلوب قال ولان  
نبيين ذلك بوجه اليسر والحكم ولقد قدم لذلك فغيد دائرة نصف النهار ونصف الافق ومعدل النهار  
ويجعل ربع نصف دائرة البروج على ح ك اول الحمل وه ط قوس مفرضة وليس م ط ك قوسا مترا  
بنقطة ط ك الموازية لمعدل النهار ول م ك من العظام الخارجة من ل ك قطب معدل النهار لما  
يطر في ط ك ول م ايضا منها وظاهر ان ه ط يطالع في المنتصبه مع م وفي المائله مع ح ك وذلك لان ط ك  
شبهه م م والقسي المتشابهه من الموازيه يطالع في كل موضع في ارضه متساويه فمطالع ه ط ك في المائله  
اقل منها في المنتصبه بقوس ه ح ك فظهور ان الواقع من معدل النهار بين الافق وبين كل دائرة ميل  
بالفصل المشترك بين الافق وبين موازيه يمر باي نقطة كانت اعنى مطلع تلك النقطة هو فضل  
ما بين مطالع النقطة في المائله والمنتصبه اعنى تعديل شاربها ثم نعد نصف النهار ونصف الافق و





بہ الحدول موعر عمالطہ

[illegible]

وهكذا يجب  
لسائر الافاق  
وقد وضعنا  
جداول المطالع  
الدوائر الموائمة  
المقاضية بنصف  
ساعة ونصف ساعا  
اذ رأينا التفاوت  
بينها غير مجاوز  
لمقدار يقدر به و  
ابتدأنا بمعدل  
النهار وختمنا بالثانية  
شمارها الاطول  
سبع عشر ساعة  
فوضعنا في الجدول  
الاول لكل دائرتي  
عشر ايام الاربع و  
ست وثلاثون في  
الثاني مطالعها بالانفرد  
وفي الثالث مطالعها  
بالاجتماع من اول  
الحمل الى اخر الحوت  
وهي هذه

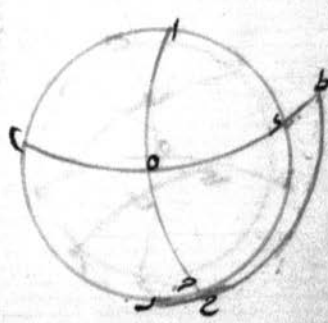
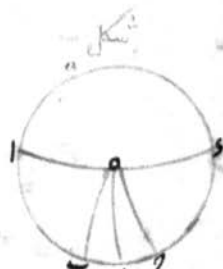
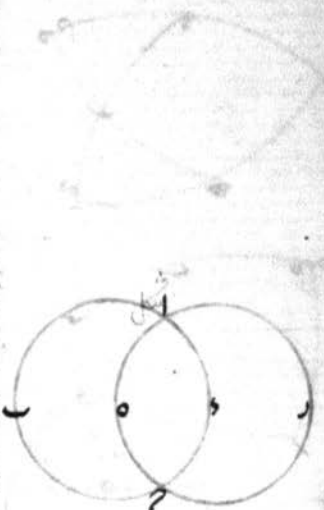


[illegible]

**ط** في اجزويات التي تعلم بعلم المطالع ولا يحتاج فيها بعد ما مر الى براهين هندسية  
منها مقدار النهار والليل اذا كان موضع الشمس عرض البلد معلومين بان ينقص مطالع الشمس من  
مطالع نظيرها في تلك البلدة للنهار وبالعكس لليل ويقسم الباقي على خمسة عشر فيخرج الساعات  
المستوية او على اثني عشر فيخرج اجزاء ساعه واحدة زمانية وللأخير وجه اسهل وهو ان تزيد  
سدس التفاصيل بين مطالعها في الكرة المنتصبة وفي تلك البلدة على خمسة عشر ان كانت الشمس  
في النصف الشمالي ومنقصه منها ان كانت في الجنوبي ولورد الساعات الزمانية المستوية يضربها  
في اجزائها ويقسم الحاصل على خمسة عشر وعكس ذلك يضربها في خمسة عشر ويقسمها على اجزاء الزمان  
ومنها معرفة الطالع من الساعات الماضية من النهار والليل فان يضرب الزمانية في اجزائها والمستوي  
في خمسة عشر يزيد المبلغ على مطالع الشمس في تلك البلدة بالنهار وعلى مطالع نظيرها بالليل و  
فاخذ ما بار او الحاصل من درج البروج في مطالع تلك البلدة ومنها معرفة العاشر وهو ان تأخذ  
الساعات الماضية من نصف النهار الماضي وتعمل بها ما علمنا ويزيد المبلغ على مطالع الشمس في  
الكرة المنتصبة وتاخذ ما بار او الحاصل من درج البروج في مطالع الكرة المنتصبة وان اردنا نقصا  
ربع الدور من مطالع الطالع البلدي يبقى مطالع العاشر المنتصبة او ردنا ربعا على هذه تحصل  
تلك من البين ان المساكن التي يكون تحت احدى دوائر انصاف النهار بعينها اعني المتساوية  
الاطوال فالشمس يبعد عن انصاف ايامهم او لياليهم بمساوية من الساعات المستوية والتي  
يكون تحت دوائر مختلفة اعني المختلفة الاطوال فالشمس يبعد عن انصاف ايامهم او لياليهم بمختلفة  
منها وقد اختلف هي ما بين تلك الدوائر من معدل النهار اعني تفاوت الاطوال في  
في الزوايا الحادثة من تقاطع دائرة البروج ودائرة نصف النهار القائمة من الزوايا الحادثة على  
سطح الكرة عن تقاطع العظام هي التي بوترها ربع كل دائرة نرسم عليه ويجعل نقط تلك الزوايا قطبا لها  
فيكون لا محالة مقدارها من اربع قوائم مقدار الربع من جميع المحيط اعني تسعين من ثلثمائة وستين  
ولما كان العلم بمقادير الزوايا الحادثة عن تقاطع دائرة البروج وكل واحد من دوائر نصف النهار  
والافق والمارة بقطبها اعني دائرة الارتفاع وما تبين مع هذا الاخير هو مقدار القسي الواقعة بين  
هذه الدائرة بين تقاطع وسمت الراس اعني تمام ارتفاع التقاطع فافعا في هذا العلم وضوريا  
في باب اختلاف مناظر القمر قصدنا ان يبحث عنها فاختارنا بالبحث الزاوية الشرقية الشمالية من  
الاربعة الحادثة عند كل تقاطع يلا يختلف الوضع فيما يبحث عنه وبدا انا باسهلها معرفة هي



في غير هذه الاجزاء لكن متساويين زوايا اوائل البروج كافية فيها بقصده اتول وبالمعنى فلو توهمنا ان كل ما  
 مطالع لوه في الكوة المنتهية صار له معلوما وكان نسبة حبيب الى حبيب هو المطلوب كنسبة الحبيب الى حبيب  
 زاوية ر التي هي الميل كماله فالحاصل ان هو ميل مطالع طالع الوقت وذلك لان زو مطالع الطالع وه ط  
 ميله وبالظن نسبة الحبيب الى الظل زاوية ر كنسبة حبيب الى الظل هو المطلوب كالحاصل ان هو الذي  
 يسميه المتأخرون مثلثا ثانيا لنقطة ط التي هي تربع العاشر في الزوايا الحادثة من تقاطع دائرة  
 البروج والافق وهي التي تسمى احداها المتأخرون تمام عرض اقليم الزاوية فلحادثه من تقاطع البروج  
 ونصف النهار وهي كالحادثه من تقاطع البروج فافق الكوة المنتهية ولسمي عن المائل ونقول اول كل  
 نقطتين من دائرة البروج متساويتى البعد عن احد الاستوائين بعينه فان زاويتيها الموصوفتين  
 الحادتين عن افق واحد متساويتان فليكن اب ح كنصف النهار واه ح كنصف معدل النهار و  
 ح كنصف الافق وركم من دائرة البروج على ان كل واحدة من ركة الاستواء الخري في وعلى ان  
 ر ح كل متساويتان فنقول زاويتاه ح ط كل ك ايضا متساويتان لان مثلثي ح ر ط كل متساوي  
 الاضلاع المناظرة كما مر في نظره فزاويتاه ح ر ط كل اذن متساويتان وتماهما من قائمتين متساويين  
 ايضا فشرقية احدى النقطتين المتقابلتين مع غربية الاخرى تساويان قائمتين وليكن اب ح كنصف الافق  
 واه ح البروج متقاطعين على احدهما مع ر ح كنقائمتين لانما مع ر ك كذلك وليمزم من ذلك  
 ان يكون شرقية احدى كل نقطتين متساويتى البعد عن انقلاب واحد وغربية الاخرى معا  
 ايضا كقائمتين فاذا اذ اعرفنا شرقيات نصف من البروج صارت شرقيات النصف الاخرى  
 النصفين معلومة فمذا ما اردناه تقديمه وليكن اب ح كنصف النهار واه ح كنصف الافق  
 رودس مثلا وه ربع معدل النهار وه ح ربعان من البروج ليكون قاره الخريفية وب  
 الشتوية وقاره الربيعية وح الصيفية فلان زاوية ح ر تمام عرض البلد معلومة صارت  
 كل واحدة من زاويتي ح ر ه ب الباقية بعد القاء ح ر او المزيده عليها ر ه الميل كماله معلوم  
 وليكن لسائر الزوايا اب ح كنصف النهار واه ح كنصف الشرق من الافق واه ح نصف البروج  
 على ان ه اول الثور فيكون في هذه المساكن حينئذ من الميزان على نصف النهار تحت الارض  
 وهي نقطة ح ويكون ح ه اصغر من ربع ولنسم على قطب ه ب بعد ضلع المربع ر ح ط من العظام ونعم  
 ربعي ح ط ويصير ر ط ايضا ربعين لان ر قطب ب ه ط اذ كان ب ه ط مارة بقطبي اب ح ر ح



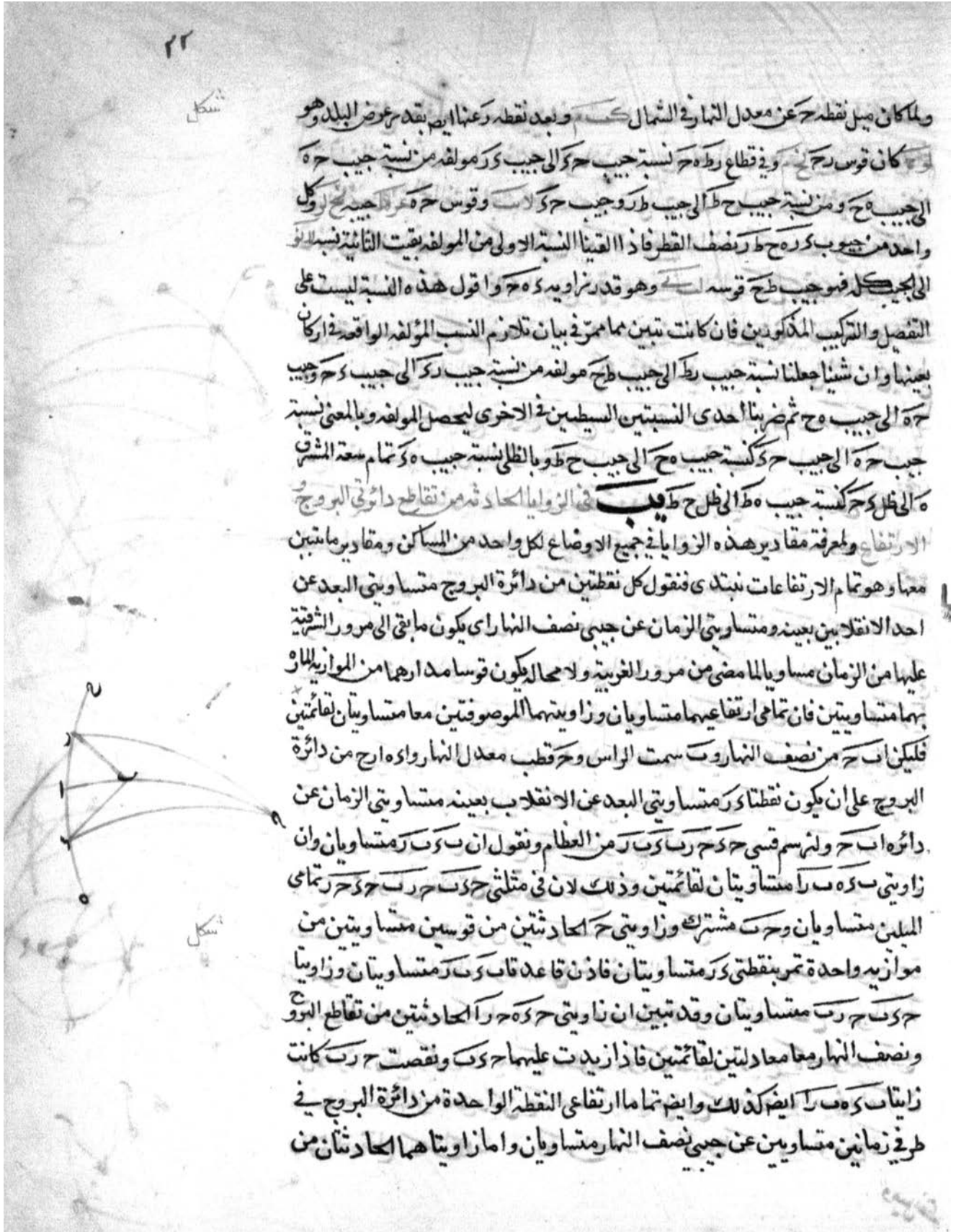
ولما كان



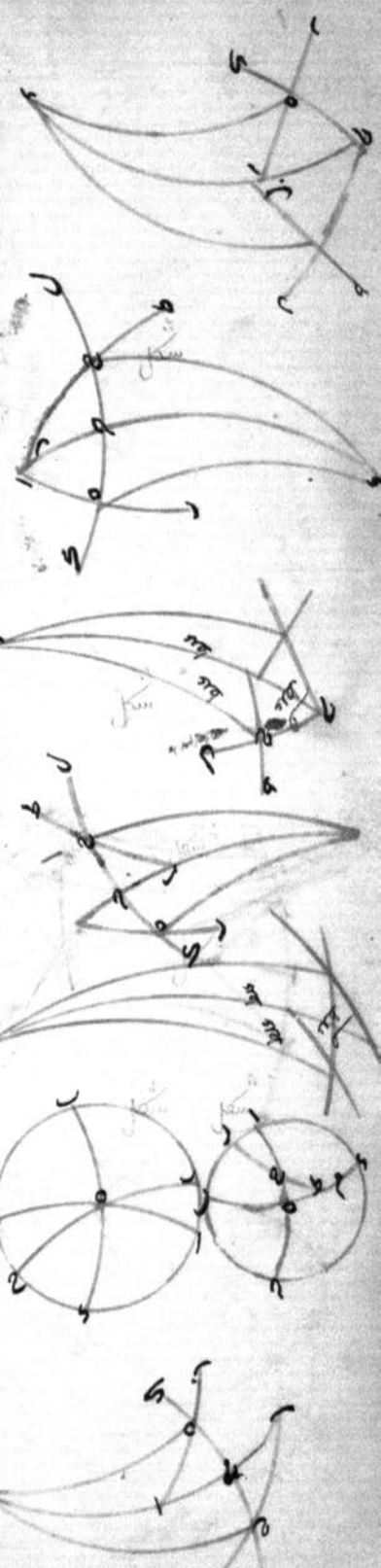
شكل

ولما كان ميل نقطة ح عن معدل النهار في الشمال كـ وبعد نقطة ر عنها ايضاً بقدر عرض البلد وهو  
 لو كان قوس ر ح كـ وفي قطاع و ط هـ نسبة جيب ح كـ الى جيب كـ ر مولفه من نسبة جيب ح كـ  
 الى جيب ح كـ ومن نسبة جيب ح كـ الى جيب ط ر وجيب ح كـ لا كـ وقوس ح كـ ر جيب ح كـ الى  
 واحد من جيب كـ ر ح ط ونصف القطر فاذا القينا النسبة الاولى من المولفه بقيت الثانية نسبة ح كـ  
 الى الجيب كـ ر فوجيب ط ح قوس كـ وهو قدر زاوية كـ ح كـ واقول هذه النسبة ليست على  
 التفصيل والتركيب المذكورين فان كانت تبين مما ممر في بيان تلازم النسب المولفه الواقعة في اركان  
 بعينها وان شئنا جعلنا نسبة جيب ر ط الى جيب ط ح مولفه من نسبة جيب ر كـ الى جيب كـ ر وجيب  
 ح كـ الى جيب ح كـ ثم ضربنا احدى النسبتين السيطيتين في الاخرى ليحصل المولفه وبالمعنى نسبة  
 جيب ح كـ الى جيب ح كـ كنسبة جيب ح كـ الى جيب ح ط وبالظلي نسبة جيب ح كـ تمام سعة الشق  
 هـ الى ظل ح كـ كنسبة جيب هـ ط الى ظل ح ط **في الزوايا الحادثة من تقاطع دائرتي البروج**  
 الارتفاع ولعمرة مقادير هذه الزوايا في جميع الاوضاع لكل واحد من المساكن ومقادير ما تبين  
 معها وهو تمام الارتفاعات نبدي فنقول كل نقطتين من دائرة البروج متساويتين في البعد عن  
 احد الانقلابين بعينه ومتساويتين في الزمان عن جيب نصف النهار اي يكون ما بقي الى مرور الشرعية  
 عليها من الزمان مساوياً لما مضى من مرور الغربية ولا محال يكون قوسا مدا رهما من الموازية للار  
 بهما متساويتين فان تماهى ارتفاعيهما متساويان وزاويتيهما الموصوفتين معاً متساويتان لقائمتين  
 فليكن ا ب ح من نصف النهار و ك سمت الراص وح قطب معدل النهار وا د هـ من دائرة  
 البروج على ان يكون نقطتا ك ر متساويتين في البعد عن الانقلاب بعينه متساويتين في الزمان عن  
 دائرة ا ب ح ولنسم قسي ح كـ ر ب كـ ر من العظام ونقول ان ب كـ ر متساويان وان  
 زاويتي ب كـ ر ب كـ ر متساويتان لقائمتين وذلك لان في مثلثي ح كـ ر ب كـ ر ح كـ ر تماهى  
 المثلين متساويان وح كـ مشترك وزاويتي ح كـ ر ا ح كـ ر من قوسين متساويتين من  
 موازیه واحدة تمر بنقطتي ك ر متساويتان فاذا ن قاعد قاب ك ر متساويتان وزاويتا  
 ح كـ ر ب كـ ر متساويتان وقد تبين ان زاويتي ح كـ ر ا ح كـ ر الحادتين من تقاطع البروج  
 ونصف النهار معاً دلتين لقائمتين فاذا زيدت عليهما ح كـ ونقصت ح كـ كانت  
 زايتا كـ ر ب كـ ر ايضاً كذلك وايضاً تمام ارتفاعي النقطة الواحدة من دائرة البروج في  
 طرفي زمانين متساويين عن جيب نصف النهار متساويان واما زاويتاها الحادتان من

شكل

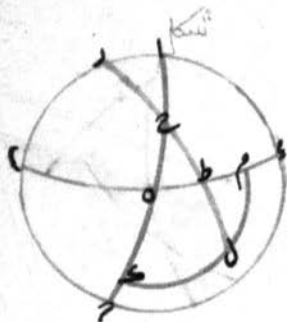


دائرة الارتفاع معا فيكون مساويتين لضعف زاويتيها الحادث من نصف النهار ان كانت  
 القطبان المتوسطان للسماء في ذلك الزمانين جنوبيين او شماليين معا عن سمت الراجل واعلم  
 منه لقائمتين وان تحالفتا في الجهة وكانت اجنوبيه هي المتوسط للسماء عند كونها شرقية او اضعف  
 لقائمتين ان كان التخالف بالعكس فليكن ا ب ح ك من نصف النهار وح سمت الراجل وك قطب  
 معدل النهار واه ر قوسا من فللك البروج شرقية عن نصف النهار وح ك ذلك القوس ايضا  
 حتى يصير يربيه عنها وح موضعان نقطة واحدة من تلك القوس خطية زمانين متساويين عن  
 نصف النهار واهي النقطة التي بتوسط السماء عند كون النقطة في موضع ه وب هي النقطة التي بتوسط  
 عند كونها في موضع ح وليخرج قسي ح ك ه ح ك من العظام ونبين ان ح ك ه ح ك متساويان  
 بمثل ما تقدم ولنقرب لبيان حال الزاويتين ا ب ح ك او اجنوبيين معا عن سمت الراجل ونقول زاويتا  
 ح ك ه ر ح ك ب معا مساويتان نصف زاوية ح ك ه وذلك لان مجموع زاويتي ح ك ه ر ح ك ب المتساويتين  
 ضعف احدهما فاذا زيدت عليهما زاوية ح ك ه ونقصت زاوية ح ك ب المتساويتين بقضائهما  
 ثم لنفرضهما شماليين معا ونقول زاويتا ح ك ه ر ح ك ب معا متساويتان لضعف زاوية ح ك ه لان مجموع  
 زاويتي ح ك ه ر ح ك ب المتساويتين ضعف احدهما فاذا انقصت عنهما ح ك ه وزيدت ر ح ك  
 المتساويتين لكونها تمامي متساويتين بقضائهما عليهما ثم لنفرض اجنوبيه عن سمت الراجل وها  
 شمالية ونقول زاويتا ح ك ه ر ح ك ب معا اعظم من ضعف ح ك ه لقائمتين لان زاوية ح ك ه ر  
 لد ح ك مع ر ك يساويان قائمتين وقد زيدت عليهما زاويتا ح ك ه ر ح ك ب المتساويتان فصا  
 ح ك ه ر ح ك ب ثم لنفرض شمالية وك جنوبية ونقول زاويتا ح ك ه ر ح ك ب معا اصغر من  
 ضعف ح ك ه لقائمتين لان ح ك ه ر ح ك ب متساويتان وقد نقصت عنهما ح ك ه ر ح ك ب اعني  
 ح ك ه المتساويتان لقائمتين فبقيا ح ك ه ر ح ك ب وذلك ما اردنا نقده ميم ثم ليكن ا ب ح ك  
 نصف النهار واه سمت الراجل وب ك نصف الافق وده نصف البروج ونقول اما نقطة  
 ر المتوسط للسماء فداثره ارتفاعها هي دائرة نصف النهار وزاويتيها الموضوع معلومة مما هو  
 وتام ارتفاعها وهو قوس ا ر معلوم من ميلها وعرض البلد كما مر واما نقطة الطالع فليمر بها ح ك  
 من دائرة الارتفاع ويكون زاوية ح ك ه معلومة وكه قائمتين جميع زاوية ح ك ه معلومة وه اربع  
 ولنعده نصف النهار والافق وليكن ر ح ك نصف البروج على ان ح ك الانقلاب الصيفي واه ح ك من  
 دائرة الارتفاع و ر من الجوز والاه ح ك من العذراء و ر قوس طر ح ك قوس ح ط على



ومثل نقطة

وميل نقطه الشمال الى كح وعرض جزيرة رودس لوجه قوس ارب كح وب تمامها في  
 قطاع اب طح نسبة جيب ربك الى جيب ب ا مولفه من نسبة جيب ربك الى جيب طح ونسبة  
 جيب ح ه الى جيب ه ا وجيب ربك ح كح ل وجيب ربك طح و جيب ح ط ح كح فاذا  
 القينا النسبة الاولى من المولفه بقيت الثانية نسبة نوح الى نصف القطر فهو جيب ح ه قوسه ح  
 ثم نمد بول معرفة زاوية اح ط على قطب ح ويبعد ضلع المربع ك ل م من العظام ولان اح مرت  
 بنقطتي د ه ك م فهما يمران بقطبها ثم قطبها وكل واحد من ه م ك م ربع وفي قطاع ح ك م ط  
 نسبة جيب ح ه الى جيب ه ك مولفه من نسبة جيب ح ط الى جيب ط ل ومن نسبة جيب ل م  
 الى جيب م ك وجياح ه ح ط قد مر ذكرها وجيب ه ك ح ط وجيب ط ل ك م فاذ  
 القينا النسبة الاولى من المولفه بقيت نسبة ما ه ل الى نصف القطر فهو جيب م ل قوسه ح م  
 تمامه من الربع م م م وهو قد ر زاوية ك ح ل وتما منه من نصف الدور غل م م وهو قد ر  
 زاوية اح ط وذلك ما اردناه واذا عملنا القسي والزوايا التي قبل نصف النهار للبروج  
 التي من السرطان الى الجدي فقد علمنا التي تبعد نصف النهار والتي لسائر  
 البروج مما مر في صفة الزوايا والقسي ونحن قد حسبنا لها  
 للافاق المتقاطعة بنصف ساعة في طول النهار وابتدانا من اق  
 جزيرة ماروى التي هي اطول نهارها ح ه وبلغنا الى اق  
 سربورستان من وراء بحر بنطس التي نهارها ح ه و  
 حسبنا الساعة ساعة ولاول البروج و  
 اثبتنا هاهنا الجداول الاول للعد  
 الساعات والثاني لتما  
 الارتفاعات و  
 الثالث  
 لمقادير الزوايا الشرقية والرابع لمقادير الغربية



وسط الدقلم الثالث

[illegible]



في البيت الثاني

[illegible]

وسط الافليم الرابع

وسط الافليم الرابع				وسط الافليم الرابع			
الجدى		السرطان		الجدى		السرطان	
1	2	3	4	1	2	3	4
5	6	7	8	5	6	7	8
9	10	11	12	9	10	11	12
13	14	15	16	13	14	15	16
17	18	19	20	17	18	19	20
21	22	23	24	21	22	23	24
25	26	27	28	25	26	27	28
29	30	31	32	29	30	31	32
33	34	35	36	33	34	35	36
37	38	39	40	37	38	39	40
41	42	43	44	41	42	43	44
45	46	47	48	45	46	47	48
49	50	51	52	49	50	51	52
53	54	55	56	53	54	55	56
57	58	59	60	57	58	59	60
61	62	63	64	61	62	63	64
65	66	67	68	65	66	67	68
69	70	71	72	69	70	71	72
73	74	75	76	73	74	75	76
77	78	79	80	77	78	79	80
81	82	83	84	81	82	83	84
85	86	87	88	85	86	87	88
89	90	91	92	89	90	91	92
93	94	95	96	93	94	95	96
97	98	99	100	97	98	99	100

لبداد النيطس ساعاته				وعرضها			
ساعات	دقائق	دقائق	دقائق	ساعات	دقائق	دقائق	دقائق
السرطان				الجدى			
١	١٥	١٥	١٥	١	١٥	١٥	١٥
٢	١٥	١٥	١٥	٢	١٥	١٥	١٥
٣	١٥	١٥	١٥	٣	١٥	١٥	١٥
٤	١٥	١٥	١٥	٤	١٥	١٥	١٥
٥	١٥	١٥	١٥	٥	١٥	١٥	١٥
٦	١٥	١٥	١٥	٦	١٥	١٥	١٥
٧	١٥	١٥	١٥	٧	١٥	١٥	١٥
٨	١٥	١٥	١٥	٨	١٥	١٥	١٥
٩	١٥	١٥	١٥	٩	١٥	١٥	١٥
١٠	١٥	١٥	١٥	١٠	١٥	١٥	١٥
١١	١٥	١٥	١٥	١١	١٥	١٥	١٥
١٢	١٥	١٥	١٥	١٢	١٥	١٥	١٥
الميزان				الحمل			
١	١٥	١٥	١٥	١	١٥	١٥	١٥
٢	١٥	١٥	١٥	٢	١٥	١٥	١٥
٣	١٥	١٥	١٥	٣	١٥	١٥	١٥
٤	١٥	١٥	١٥	٤	١٥	١٥	١٥
٥	١٥	١٥	١٥	٥	١٥	١٥	١٥
٦	١٥	١٥	١٥	٦	١٥	١٥	١٥
٧	١٥	١٥	١٥	٧	١٥	١٥	١٥
٨	١٥	١٥	١٥	٨	١٥	١٥	١٥
٩	١٥	١٥	١٥	٩	١٥	١٥	١٥
١٠	١٥	١٥	١٥	١٠	١٥	١٥	١٥
١١	١٥	١٥	١٥	١١	١٥	١٥	١٥
١٢	١٥	١٥	١٥	١٢	١٥	١٥	١٥
العقرب				الثور			
١	١٥	١٥	١٥	١	١٥	١٥	١٥
٢	١٥	١٥	١٥	٢	١٥	١٥	١٥
٣	١٥	١٥	١٥	٣	١٥	١٥	١٥
٤	١٥	١٥	١٥	٤	١٥	١٥	١٥
٥	١٥	١٥	١٥	٥	١٥	١٥	١٥
٦	١٥	١٥	١٥	٦	١٥	١٥	١٥
٧	١٥	١٥	١٥	٧	١٥	١٥	١٥
٨	١٥	١٥	١٥	٨	١٥	١٥	١٥
٩	١٥	١٥	١٥	٩	١٥	١٥	١٥
١٠	١٥	١٥	١٥	١٠	١٥	١٥	١٥
١١	١٥	١٥	١٥	١١	١٥	١٥	١٥
١٢	١٥	١٥	١٥	١٢	١٥	١٥	١٥
السنبله				الجوزا			
١	١٥	١٥	١٥	١	١٥	١٥	١٥
٢	١٥	١٥	١٥	٢	١٥	١٥	١٥
٣	١٥	١٥	١٥	٣	١٥	١٥	١٥
٤	١٥	١٥	١٥	٤	١٥	١٥	١٥
٥	١٥	١٥	١٥	٥	١٥	١٥	١٥
٦	١٥	١٥	١٥	٦	١٥	١٥	١٥
٧	١٥	١٥	١٥	٧	١٥	١٥	١٥
٨	١٥	١٥	١٥	٨	١٥	١٥	١٥
٩	١٥	١٥	١٥	٩	١٥	١٥	١٥
١٠	١٥	١٥	١٥	١٠	١٥	١٥	١٥
١١	١٥	١٥	١٥	١١	١٥	١٥	١٥
١٢	١٥	١٥	١٥	١٢	١٥	١٥	١٥

وسط الاولم السادس

وسط كويبيس ساعاته ل				وعرضها منه			
ساعات	دقائق	ثواني	ثالثات	ساعات	دقائق	ثواني	ثالثات
الساعات				الجدى			
1	0	0	0	1	0	0	0
2	0	0	0	2	0	0	0
3	0	0	0	3	0	0	0
4	0	0	0	4	0	0	0
5	0	0	0	5	0	0	0
6	0	0	0	6	0	0	0
7	0	0	0	7	0	0	0
8	0	0	0	8	0	0	0
9	0	0	0	9	0	0	0
10	0	0	0	10	0	0	0
11	0	0	0	11	0	0	0
12	0	0	0	12	0	0	0
الاسد				الحمل			
1	0	0	0	1	0	0	0
2	0	0	0	2	0	0	0
3	0	0	0	3	0	0	0
4	0	0	0	4	0	0	0
5	0	0	0	5	0	0	0
6	0	0	0	6	0	0	0
7	0	0	0	7	0	0	0
8	0	0	0	8	0	0	0
9	0	0	0	9	0	0	0
10	0	0	0	10	0	0	0
11	0	0	0	11	0	0	0
12	0	0	0	12	0	0	0
السنبلة				الثور			
1	0	0	0	1	0	0	0
2	0	0	0	2	0	0	0
3	0	0	0	3	0	0	0
4	0	0	0	4	0	0	0
5	0	0	0	5	0	0	0
6	0	0	0	6	0	0	0
7	0	0	0	7	0	0	0
8	0	0	0	8	0	0	0
9	0	0	0	9	0	0	0
10	0	0	0	10	0	0	0
11	0	0	0	11	0	0	0
12	0	0	0	12	0	0	0
الميزان				الجوز			
1	0	0	0	1	0	0	0
2	0	0	0	2	0	0	0
3	0	0	0	3	0	0	0
4	0	0	0	4	0	0	0
5	0	0	0	5	0	0	0
6	0	0	0	6	0	0	0
7	0	0	0	7	0	0	0
8	0	0	0	8	0	0	0
9	0	0	0	9	0	0	0
10	0	0	0	10	0	0	0
11	0	0	0	11	0	0	0
12	0	0	0	12	0	0	0
العقرب				القوس			
1	0	0	0	1	0	0	0
2	0	0	0	2	0	0	0
3	0	0	0	3	0	0	0
4	0	0	0	4	0	0	0
5	0	0	0	5	0	0	0
6	0	0	0	6	0	0	0
7	0	0	0	7	0	0	0
8	0	0	0	8	0	0	0
9	0	0	0	9	0	0	0
10	0	0	0	10	0	0	0
11	0	0	0	11	0	0	0
12	0	0	0	12	0	0	0



وقد بقي ذكر أطول المدن وعروضها وينبغي ان  
يقول ذلك من هذا العلم لدخوله في علم المعمورة  
فتمن نفرد في كتاب ونذكر أطوال القياس الى  
نصفنا راسكندرية شرقية كانت او غربية لغمر  
كيف يحول الساعات المعلومة المدنية الى اخرى  
اقول قبل وكان الكتاب الموعود هو جغرافيا  
**المقالة الثانية المقالة الثالثة**  
فيما احوال الشمس فان معرفتها مقدمة على معرفة  
احوال القمر والكواكب لتعلقها بحركات الشمس وموضعها  
على ما ياتي من بعد واول مباحث الشمس البحث  
عن مقدار زمان سعتها فان مقدار حركتها الواحدة  
محصل بذلك واقول قبل ان خوض فيه ان الزمان  
مع انه يقدر بحركات بذاته فانه يتعد دظاهرا  
لعودات العلويات الى مواضعها واوزاعها و  
اجزائه التي يتعد دها اما بسبب الحركة الاولى  
فكالايام والليالي واما بسبب الحركة الثانية  
فاظهرها ما يفعله عودات النيران اما القري فانها  
يظهر حسا باختلاف تشكلاته الهلالية والبدئية  
وغيرها الى ان يعود الى الشكل بغرض مبداء وهذا  
الجزء يسمى شهرا واما الشمسي فباختلاف اوضاعها  
بالقياس الى سمت رؤس سكان الارض قربا وبعدا  
بعد الذي يختلف طبائع الفصول وما يتبعها  
بحسبه وهذا الجزء يسمى سنة ثم اذا قصد عد  
الشهر والسنة بالام بليا اليها لم يتعد داجها

وسط الاقليم السابع	
لوح	محل
١	١
٢	٢
٣	٣
٤	٤
٥	٥
٦	٦
٧	٧
٨	٨
٩	٩
١٠	١٠
١١	١١
١٢	١٢
١٣	١٣
١٤	١٤
١٥	١٥
١٦	١٦
١٧	١٧
١٨	١٨
١٩	١٩
٢٠	٢٠
٢١	٢١
٢٢	٢٢
٢٣	٢٣
٢٤	٢٤
٢٥	٢٥
٢٦	٢٦
٢٧	٢٧
٢٨	٢٨
٢٩	٢٩
٣٠	٣٠
٣١	٣١
٣٢	٣٢
٣٣	٣٣
٣٤	٣٤
٣٥	٣٥
٣٦	٣٦
٣٧	٣٧
٣٨	٣٨
٣٩	٣٩
٤٠	٤٠
٤١	٤١
٤٢	٤٢
٤٣	٤٣
٤٤	٤٤
٤٥	٤٥
٤٦	٤٦
٤٧	٤٧
٤٨	٤٨
٤٩	٤٩
٥٠	٥٠
٥١	٥١
٥٢	٥٢
٥٣	٥٣
٥٤	٥٤
٥٥	٥٥
٥٦	٥٦
٥٧	٥٧
٥٨	٥٨
٥٩	٥٩
٦٠	٦٠
٦١	٦١
٦٢	٦٢
٦٣	٦٣
٦٤	٦٤
٦٥	٦٥
٦٦	٦٦
٦٧	٦٧
٦٨	٦٨
٦٩	٦٩
٧٠	٧٠
٧١	٧١
٧٢	٧٢
٧٣	٧٣
٧٤	٧٤
٧٥	٧٥
٧٦	٧٦
٧٧	٧٧
٧٨	٧٨
٧٩	٧٩
٨٠	٨٠
٨١	٨١
٨٢	٨٢
٨٣	٨٣
٨٤	٨٤
٨٥	٨٥
٨٦	٨٦
٨٧	٨٧
٨٨	٨٨
٨٩	٨٩
٩٠	٩٠
٩١	٩١
٩٢	٩٢
٩٣	٩٣
٩٤	٩٤
٩٥	٩٥
٩٦	٩٦
٩٧	٩٧
٩٨	٩٨
٩٩	٩٩
١٠٠	١٠٠

صحيح ما بل وقع في الشهر بعد تسعة وعشرين كسر اكثر من نصف يوم بما لا توقف  
عليه في بادي النظر وفي السنة بعد ثلثمائة وخمسة وستين كسر اقل من ربع يوم بمثل ذلك  
فاصطلح الناس على مقادير سبل الا تضبطا قريبة من الحقيقة يعدون بها الارزمنة اصطلاحا  
شأنهم من راعي ان يكون الشهر قمريا والسنة شمسيا كاليهود ومنهم من راعي ذلك في السنة  
وحدها وجعل الشهر عددا ايد ورحول الثلثين كالنصارى ومنهم من راعي ذلك في الشهر  
وحده وجعل السنة اثني عشر شهرا فقط كالمسلمين ومن مراعى الشهور من قصد تحقيقه جعل  
المبدأ امر طبيعي كروية الهلال او الاجتماع ومن اقتصر على التقريب جعل بعض الشهور  
ثلثين وبعضها تسعة وعشرين واصطلح على زيادة ايام تسمى كبايس للكسر الزايد على النصف  
ومن مراعى السن من قصد الحقيقة جعل المبدأ كون الشمس في جزء بعينه من الفلك على ما  
تحققه بطليموس في اول هذه المقالة ومن اقتصر على التقريب جعل السنة ثلثمائة وخمسة وستين  
واصطلح على زيادة يوم في كل اربع سنين للارباع ولم يلتفت الى الكسر الناقص منه ومنهم من  
لم يلتفت الى الربع ايضا حذرا من وقوع الكسر في العدد ولما كانت الحاجة في ضبط الحركات قبل تحقق  
مقادير السنين والشهور والحقيقة ماسة الى حساب الارزمنة وعددها اختار كل طائفة من الحساب  
واحد من هذه المصطلحات فاستعمل بطليموس تاريخ المصيرين المنسوب الى القبط المصطلح سنون  
على ثلثمائة وخمسة وستين سواء شهيرة على ثلثين سواء لخلوه من الكثرة اثار السهولة وشهيرة  
الاثني عشر هي التي تسمى ثوث باؤني اثور خوات طوبى ماخير فاما نوث فرموني  
ماخور باؤني ابيقي ماسوري ويلحقها بعد ماسوري الايام الخمسة ويسمى لواحق وقد  
وافى هذا التاريخ تاريخ الفرس المستعمل عند المحدثين في عدد الشهور والايام الذي اسماه  
شهوره فروردين اردي بهشت خرداد قير مرداد شهرور مهر ابان آذر  
دي بهمن اسفندارمند خصوصا اذا جعلت الخمسة المستقيمة اجزاء اسفندارمند  
كان من عادة القدماء تعريف سني نوايرجهم باسنادها الى السنين التي جلست ملوكهم فيها فاسند  
بطليموس الى جلوس ملك وقعت جميع الارصاد التي استعملها في كتابه بعده وهو يختصر الاول  
ليطرد اسناد الجميع الى مبداء واحد ووضع اصول الاوسط عليه وقد اسند البعض الى سنة وفاة  
الاسكندر على ما استعمل بعض أهل زمانه وهي بعد مضي اربعماية واربع وعشرون سنة مصرية  
من تاريخ تختصر المحدثون يسندون تاريخ الفرس الاطوس يزدجرد بن شهريار آخر

شهر يار آخر ملوك العجم على ما هو المشهور فبدأ تاريخ الفرس كان بعد مضي الف وثلثمائة  
 وثلث وسبعين سنة وثلثة اشهر من سبأ تاريخ بخت نصر واول فروردين طابق اول حرق  
 واول تورطابق ساوس دي ماه ومنتقل كل واحد من التاريخين الى الآخر بزيادة هذا المبلغ  
 ونقصانه منه فكذا ما اردت تقديمه واعدو الى الكتاب **الف مقدار الزمان السنة** قد يمكن  
 لنا ان نعلم ما تشكلت فيه الاوائل من هذا البحث فانهم دونوا في كتبهم ما نسخ لهم فيه وخالط  
 ابرخس الجامع الى العناية والاحتياط ايتا الصدوق فان الكثير سبب تحجيره انه وجد زمان  
 سنة الشمس بقياس عوداتها الى احدى نقطة الفصول الاربعة اقل منه بقياس عوداتها الى  
 الثوابت ومن ذلك توهم ايضا ان لكرة الثوابت حركة بطيئة الى خلاف الجهة اليومية كما  
 ذكر المتحجرون وسياتي ان الوقت على تلك الحركة لها مبنى على العلم بحركات النجوم ونحن نرى ان  
 لا يقاس الشمس في طلب زمان سببها الى غيرها مما يجوز ان يتحرك بل تعتبر عوداتها الى نقطة لا يزل  
 فان احق العودات بالاعتبار اما من جهة العالم فعودات الى تشكيلات واحدة بعينها  
 اما في المكان كسعة مشرق ما او غاية ارتفاع ما بعينها مثله بالقياس الى افق او نصف نهارية  
 واما في الزمان كمقدار ما بعينه للنهار والليل في موضع من الارض بعينه وليس في جميع الدول لمبدأ  
 حدد متعين الا لنقط الاربعة التي هي المبادي الاول للاقسام دائرة البروج واما من جهة الطبيعة  
 فعودات الى احوال متشابهة للهواء متعلقة بالشمس والى احدى نقطة الفصول الاربعة  
 التي هي انبثا الفصول ايضا والعود الى الثوابت لا يصلح لذلك لانها متحركة فالعود  
 اليها يكون مركبا من حركتين لا من حركة الشمس حدها وايضا فلا يكون ذلك باوفا من  
 العود الى التجميع وحينئذ يكون للسنة ازمان مختلفة اختلاف حرارتها فاذا ن زمان سنة  
 الشمس انما يتحقق باعتبار عودات لها الى احدى نقطة الاربعة موصودة بالحقيقة لتحللها اكثر  
 ما بقدر عليه من المدة وقد تشكلت ابرخس في تساو ازمة السنن ايضا بعد ما مر لاختلاف  
 وحده في ارضاء منوالية لذلك كما سبق وكفى فقد والينا ارضاء كثيرة مستقصاته  
 ولم نجد الكسر الزايد على الوام الثمانية والخمسة والستين مختلفا للرفع لشي يعتد به في  
 لم يقع لنا شك فيما وقع له والاول ان ينسب الاختلاف الذي وحده هو الى الخلل الواقع  
 في الآلات لا الى اختلاف في مقادير الزمنة وهو معترف بذلك في ارضاء الانقلا من  
 فاما قال اني لا اوقع ان يكون قد ذهب علينا وعلى ارسيميدس في الرصد والقياس

التحصيل المقدار ربيع يوم واملأ الاستوائين فقد اورد اصاده المستعصاة التي رصد  
حلقه الخامس المنصوبه باسكندرية في الرواق المعروف بالربيع التي يعني عن يوم الاستواء ابتداء  
اصاؤه ببيسطا المقعوب الشمس من احد الجانبين وهي هذه اما الخريفات فقد ذكر انه وبعد الاستواء  
في السنة السابقة عشر من الدورات الثالث من ادوار فيليس عند المغيب في اليوم الثلاثين من ماسوري  
وبعد ثلث سنين في غداة اول يوم من اللواحق فكان يجب ان يكون وسط النهار وبعد سنة  
اخرى في وسط نهاره وبعد احدى عشر سنة اعني في الثاني والثلاثين من الدورات في نصف ليلة  
يتلوها ربيع اللواحق وكان يجب ان يكون في غداة وبعد ثلث سنين  
وهو في السادس من الثلاثين في عشية ليله يتلوها خامس اللواحق وكان يجب ان يكون في نصفها  
فوق الاختلاف في ثلث مواضع غير مجاز للربيع في كل واحد منها واقتضى ذلك بعدم العود على  
ما يوجب الارباع بثلثة ارباع يوم في هذه المدة واما الربيعيات فقد ذكر انه كان الاستواء  
في سنة اثنين وثلثين من الدورات المذكورة في غداة السابع والعشرين من شهر ماخير وان حلقه  
الاسكندرية اضاءت بالشمس من الجانبين معا بالسواء في الساعة الخامسة فصار الاختلاف  
بسيه اذ اقبس الى رصد زمان اخر بخمس ساعات تقريبا قال وكانت الارصاد بعد ذلك  
الى سنة سبع وثلثين موافقة لحصص الارباع وفي سنة ثلث واربعين كان بعد نصف ليلة  
يتلوها الثلثون من ماخير وفي سنة خمسين عند المغيب من اول شهر فاما نوت فيليس  
هذه الارصاد كثيرة اختلاف على ان الخل لا يختص بالانقلابين بل وفي الاستوائين ايضا  
من جهة الالات نفسها او من جهة نصبها فقد يمكن ان يبلغ ربيع يوم وذلك اذا زالت  
بحر من  $40^\circ$  من الدورات فان الشمس اذا قطعت حينئذ ربيع جزء من دائرة البروج  
فعلت عشر جزء من الميل على ما مرور بها ترض الخل بعد النصب على طول الزمان وعدم  
تفقد الصبي عند الارصاد كما عرض حلق الخامس المنصوبه عند ما في السعلب التي يظن انها في  
سطح معدل النهار فاما وجدناها وخصوصا اعطها واقد مما قد يتكرر اضاءه سطوح مقعرا  
في استواء بعينه مرتين وليس يقول ابرخس لا غيره ان امثال ذلك يوقع فلنا بالاختلاف  
ازمان السنين لكنه ذكر ايضا انه وجد الاختلاف بين المرصودة بقياس خسوفات القمر  
وبين المتوسط مما لا يحاوز قدره نصف ربيع يوم وهو باطل بنفس ما ذكره وذلك انه  
قاس خسوفات وقعت بقرب السماك الاعزل فوجد تقدم السماك على النقطة الخريفية



الخيفية في الواقع منها في سنة اثنين وثلاثين من الدور الثالث المذكور سنة اخرا ونصف  
 في الواقع سنة ثلث واربعين بحسب اجزاء وربع ولم يمكن ان يتحرك السماك في هذه المدّة  
 جزوا وربع جزوا ونفسها الى الشمس وتوهم ان لها اختلافا آخر تقتضي اختلاف ازمه السنين  
 وذهب عليه ان موضع الثوابت انما يتحصل بالشمس فان يحصل بعد السماك عن الاعتدال  
 لا يمكن الا يتحصل بعد القمر عنه في الخسوف وذلك لا يمكن الا يتحصل بعد مقابلة وضع الشمس  
 عند المحصل بعد الشمس وان لم يجد في قياسه للاستوائين في هاتين السنتين يعنيما  
 كما حكيناها تفاوت الايامين ونصف وربع يوم وهو اربع الاحدى عشر سنة مصره الواقع  
 بينهما فاذا نال الطعن في المقادير الموجودة بقياس الشمس الى النقط بالمقادير الموجودة بقياسها  
 الى الثوابت طعن في الشيء بما لا يثبت الابه وهمنا اسباب آخر تقتضي الاختلاف بعد ما  
 يتعلق بالالات والرصد كعدم تحقق البعد بين مركز صفى القمر ومركز الكواكب في الخسوف  
 وكوجود اختلاف منظر القمر حينئذ وكعدم التحقيق في مقادير حركه الشمس من نقطه الاستوائ  
 الى وسط زمان الكسوف فالاولى ان ينسب الاختلاف الموجود اليها وانا اظن ان ابر  
 علم ان امثال هذه لا يوجب اثبات اختلاف اخر للشمس فانه لا يثاوه الحق اراد ان لا  
 يترك شيئا يمكن اعتباره برجه ما في هذا الباب والدليل على ذلك انه لم يستعمل للشمس الا  
 الاختلاف المتفق عليه ونحن لما وضعنا ازمه السنين متساويه لم نجد بين الكسوفات  
 المرصودة والمحسوبة تفاوتا يعتد به على ان التفاوت يجوز يقتضي التفاوت بساعتين تقريبا  
 فقد بان ان زمان الشمس بحسب نقطه دائرة البروج سنة يوما وزياده اقل من الربع لكن  
 الوقت الحقيقي على ذلك المقدار ليس يمكن فان الاحساس ليس يحصل بما ينقص عن الربع في  
 سنين كثيره لعلته كما تبين عامرا اذراكه بالتقريب يمكن وذلك بمقاسه رصد بين بطول  
 الزمان بينهما وقسمه التفاوت على ذلك الزمان وكلما كان الزمان اطول كان الى الحقيقة  
 اقرب لان التفاوت بين المحسوس والحقيقي الذي لا يدركه الراصد لعله اذا قسم على سنين  
 اكثر كانت حصه السنة اقل منها لو قسم على سنين اقل وليس هذا خاصا بما نحن فيه بل هو في  
 جميع العودات الدوريه كذلك والطبع في تصحيح اضاها بجميع الدهور والاضعاف ما بين  
 الرصد من الزمان بعيد عن اثار الحق في المعارف ولما حاولنا ذلك كان من الواجب ان  
 يقاس من الارصاد الصيفيه التي كانت في عهد ماطن واوفطس وبعدهما في عهد ارسطو

وبين ارساد بالقدم عبودها لكن لما كانت الانقلابات عسرة الامتحان والارصاد المنقولة  
 عن هؤلاء قد اخذت من غير تدقيق عدلنا منها الى الاستراتيجيات واختارنا من ارساد ابرخس  
 الواقعي في سنة الفين وثلثين من الدور المذكور التي هي سنة ١٧٠٠ من هجرات الاسكندرو  
 قد مر ذكرهما فانه ذكرانه بقى بهما كل الشقة ورصدناهما نحن بعد ٣٠٥ سنة في السنة الثالثة  
 لا نظروا في سنة ١٧٠٠ من هجرات الاسكندرو فوجدنا الخريف بعد نحو ساعة من طلوع الشمس  
 اليوم التاسع من شهر الثور والربيع بعد نحو ساعة من نصف نهار السابع من شهر ماخ وقد زارت  
 العودة فيهما على السنين سبعين يوما وربع يوم وجزوا من عشرين جزوا بالتقريب مكان احد  
 سبعين يوما وربع يوم لو كانت الزيادة اربعا عا قامة فالتفاوت يوم الاخر ومن عشرين ونسبته  
 الى سني التفاوت التي هي ١٧٠٥ سنة نسبة الواحد الى ثلثمائة فاذا في التفاوت في ثلثمائة سنة يوم  
 واحد والنقصان من الربيع للسنة الواحدة بجزو من ثلثمائة من يوم وطلب تعاد المبدأ  
 في الصيف لما في او قطين ايضا وكان مكتوبا انه كان في ولاية السوروس على اهل ايشية في صيد  
 اليوم الحادي والعشرين من شهر قماوث ووجدناه في السنة المذكورة بعد ساعتين  
 من نصف ليلة يتلوها اليوم الثاني عشر من شهر ما سوري وكان بين رصد هما وبين ما رصد  
 في عهد ارسطو خمس سنة خمسين من الدور الاول المذكور وهي ١٧٠٠ من هجرات الاسكندرو  
 على ما ذكره ابرخس ١٧٠٢ سنة ومنه الى سنة المذكورة ١٧٠٤ سنة مجموعها ١٧٠٦ وقد زاد فيها  
 ١٧٠٥ يوما ونصف وثلاث يوم بالتقريب مكان ١٧٠٤ يوما ونصف وربع يوم لو كانت الزيادة  
 اربعا والتفاوت بينهما يوما من الاجزو من اثني عشر ونسبته الى ١٧٠٦ قريب من نسبة اثنين  
 الى استمائية فهو ايضا موافق لما اعتمدنا عليه وقد وجدنا ذلك من ارساد اكثر من هذه و  
 اعترف ابرخس ايضا به مرات كما ذكر في كتابه في زمان السنة انه وجد بين رصد ارسطو خمس  
 الصيف في اخر سنة خمسين من الدور الاول المذكور ورصد في الصيف في اخر سنة ثلث واربعين  
 من الدور الثالث المذكور التفاوت بنصف يوم وذلك في ١٧٠٤ سنة وذكر في كتابه في الشهر  
 والايام ان زمان السنة على راي ال ميطن واو قطين زائد على الربيع بجزو من سنة وسبعين جزوا و  
 نصف من يوم وعلى راي فيليس غير زائد عليه ولا ناقص منه بشئ وعلى راي ناقص منه بجزو من ثلثمائة  
 حتى يكون النقصان في ثلثمائة سنة من راي ماطن بخمسة ايام ومن راي فيليس يوم واحد ثم  
 ذكرانه بين ذلك كتابه في زمان السنة ولما ثبت ذلك فاذا قسمنا اليوم الواحد على ثلثمائة سلا

فلثمانية سنة اصاب السنة اثني عشر فانية ويكون زمان السنة شمس يوم مائة دقيقة  
ثانية فهذا ما ذكره بطليموس في زمان السنة اقول واعتبار العود الى نقطة دائرة البروج انما يقتضيه  
تساوي ارضه السنين اذ لم يكن لادرج الشمس حركة كما اقتضيه ارساد بطليموس واما اذا كان له  
حركة كما اقتضيه ارساد المتأخرين كان عوداتها المتساوية هي التي يكون الى نقط فلكها الخاص بها كما  
لا ورج والحضيض فقط والى الثوابت ان كانت حركة الادرج كحركاتها كاذب اليه ابرخس اما ان منه  
السنين الحقيقية المعبرة بنقط البروج فيكون مختلفه ونعود الى الكتاب قال فهذا الحد مقادير  
هذه المقالة وبه يحصل الحركة المستوية للشمس ثم لسائر الكواكب السيارة في الارض والجزائرها  
ما يجب ان يحصل اول ذلك لاننا نرى انه يجب على صاحب العالم ان يبين ان جميع ما يظهر في السماء  
انما يتحرك حركات مستوية على الاستدارة ثم نضع الاختلافات التي يلزمها من اوضاع الدوائر  
ونبين كيف يظهر ما يظهر من مسيراتها المختلفة بحسب اختلافها **ف** في وضع الجداول  
الحركة الشمسية الوسطى اذا قسمنا الدور على ايام السنة وكسورها خرجت حركة الشمس الوسطى في يوم  
واحد بطرح **س** سادسه بالتقريب قسمناها على اربعة وعشرين لحركة الساعة

الواحدة وضربناها في ثلثين للشهر الواحد وفي ثلثمائة وخمسة وستين

للسنة الواحدة المصرية وضربنا حركة السنة في ثمانية عشر لجدول

المجموع ايتار اللتعداد ثم وضعنا ثلث جدول اول في كل واحد

خمسة واربعون سطر الاول للسنين المجموع

المتزايدة بثمانية عشر وثمانينها

للمسطرة والساعات و

ثالثها للشهور و

الايام و

الجدول

هذه

في السنين المجموعه

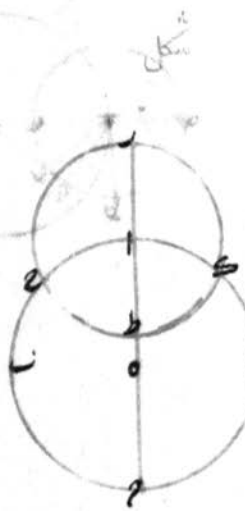
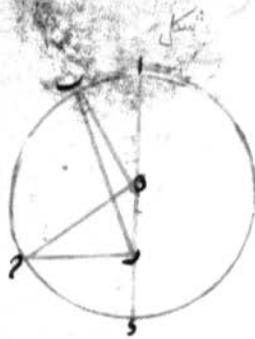
في السنين المبسوط

في الشهور

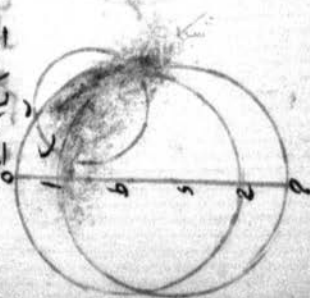
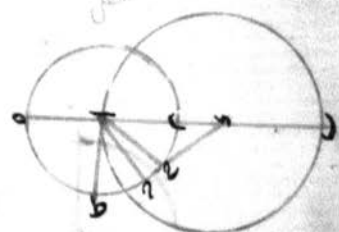
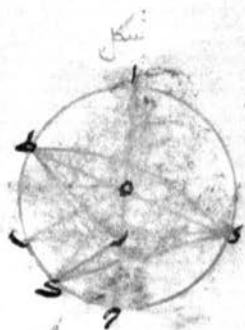
[illegible]



في القول الذي توضع الحركة المستديرة المستوية ينبغي ان تعلم بالجملة ان حركات السيارات  
الى الشرق والى المغرب كلها مستديرة مستوية في نفسها اي تفعل بخطوط المستقيمة الخارجة من مركز  
افلاكها اليها بحركاتها في الزمان المتساوية عند المركز وان الاختلاف الظاهر فيها انما يكون من ضغط  
افلاكها في الاكوال التي يتحرك فيها عليها ولا يحدث بذلك فيها اختلاف نظام فانها ابدية وان  
السبب فيما يحال من الاختلاف يحصل ان يرجع الى اصليين اولين بسيطين لان الحركة المستوية على  
افلاك مركزها مركز العالم لا يري مختلفه فالتختلف اما على افلاك خارجة المراكز عنه واما على افلاك تقديرا  
يتحرك بجملةتها على افلاك موافقة المركز له فان كل واحد منهما يجعل الحركة مختلفة في الروية ولكن الخارج  
المركز الذي يتحرك عليه الكواكب باستواء دائرة ا ب ح د على مركزه و قطر ا و و نقطة ر على القطر بصرنا  
و البعد الا بعد منه و ك البعد الا قرب ونفصل ا ب ح د متساويين ونصل خطوط ب ه ب ح د  
ح د فزاويتا ه ب ح د متساويتان وزاوية ب ا ح د اصغر من ا ح د ه ب ه و زاوية ح د ر اعظم  
فهما مختلفان فاذن المريمتان من متساويتين مختلفتان وليكن الموافق المركز ا ب ح د حول  
مركزه و عليه تدوير ح د ح د حول مركزه ا فاذا كان الكوكب على نقطتي ب ط ر اى على مركزه او اذا  
تحرك من ر الى ح ر اى انه تحرك حركة اريد من حركته نقطة الى تلك المستوية بقدر قوس ا ح و اذا  
تحرك الى ك ر اى انه تحرك انقص بقدر قوس ا ك ك ر في الخارج المركز يلزم ان يكون البطوء في البعد  
الا بعد و اما السرعة في البعد الا قرب لان زاوية ا ب ح د اصغر دايما من زاوية ح د ر و في  
التدوير يحتمل الامر ان لان النصف الاعلى من التدويران وافق الموافق المركز في جهة الحركة  
كانت السرعة في البعد الا بعد والبطوء في الا قرب وان خالفه كانا بالعكس ولنعلم ان من الكواكب  
ما فيه ضربان من الاختلاف فقد يمكن ان يجتمع فيه الاصلان معا وما فيه اختلاف واحد  
فقد يلفه احدىهما ولا فرق بين الاصلين في الروية متى كانت نسبة ما بين مركز الخارج ومركز  
العالم من نقطة البصر الى نصف قطر الخارج كنسبة نصف قطر التدوير الى نصف قطر الموافق الحال  
له وكانت حركة الكوكب على الخارج وحركة مركز التدوير على الحامل الى جهة واحدة وحركة الكواكب  
في النصف الاعلى من التدوير الى خلافها والحركات الثلاث يقطع القسي المتشابهة في ازمته  
متساوية ولينين اولان غاية الفصل بين الحركتين المستوية والمختلفة انما يكون حيث يكون  
بعد الكوكب عن بعده الا بعد ربعا بحسب الروية وهو الموضع الذي يكون عنده يتوهم  
المسير الاوسط والزمان الذي بين البعد الا بعد اعنى المسير الاقل والمسير الاوسط اطول

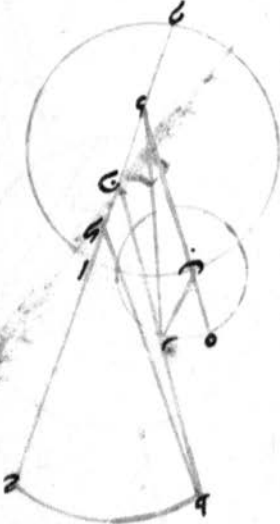


من الذي بينه وبين البعد القرب اعني المسير الاكثر اذا كانت جهته حركة النصف الاعلى من  
 التدوير وجهته حركة النصف الواحد فان الامر ينقلب حينئذ فيمكن ان يكون خارج المركز حول  
 قطر احده ورأيه مركز العالم وسقطا على مركزه على قوائم والكوكب تارة على كوكب  
 بعده من ارباع والنصل به كزاوية هـ كزاوية هـ في الاختلاف بين زاويتي لهـ المستوية واربع المروية  
 وهي اعظم من كل زاوية تقع على المحيط من طرفي هـ كزاويتي هـ طـ هـ كـ والنصل طـ كـ وفلان طرفي  
 مثلث طـ كـ اعظم من ر كـ يكون زاوية طـ كـ اعظم من زاوية هـ طـ هـ كـ وراعي زاوية هـ طـ هـ كـ  
 اعظم من هـ طـ هـ كـ ذلك من زاوية هـ كـ لان ر كـ في مثلث ر كـ اعظم من ر كـ فزاوية ر كـ  
 اعظم من زاوية ر كـ وزاوية هـ طـ هـ كـ راعي زاوية هـ طـ هـ كـ الباقية من زاوية هـ كـ المساوية لزاوية  
 كـ كـ اعظم من باقية كـ وتبين مع ذلك ان قوس اب ما بين الميسرين الاقل والاوسط اعظم من  
 قوس بـ ح ما بين الميسرين الاوسط والاكثر نصف قوس زاوية الاختلاف لان زاوية لهـ كـ  
 القائمة بزاوية هـ طـ هـ كـ اصغر منها بها ايضاً اقول وقد تبين بمثل هذا البيان ان اختلاف  
 النقط التي يكون اقرب الى الميسرين الاوسطين يكون اعظم من اختلافات النقط التي يكون ابعد على النصف  
 وذلك للبيان الاول فانه لا يختلف وان لم يكن خط ر كـ عمودا على احـ وليكن اسـ حـ المحامل على مركز  
 كـ هـ ر كـ التدوير في سطحه على مركزا او قد مره كـ بمركزيهما وليكن الكوكب حين يبعد عن بعده الا بعد  
 ربعا على حـ ونصل خطي ر كـ حـ ونقول ان خطي ر كـ حـ هما الس التدوير على حـ وذلك لان زاوية ر كـ حـ  
 هي زاوية الحركة المستوية وهي عند مركزا او واحدة وزاوية ر كـ حـ هي الاختلاف وهي بقدر فصل حركة  
 المستوية على المروية فزاوية ر كـ حـ هي زاوية الحركة المروية وهي قائمة لان الحركة بالقوس ربع قد حـ تمام  
 للتدوير وان ظهرا ان اختلاف ر كـ حـ اعظم من سائر الاختلافات المفروضة لسائر النقط ايضاً  
 زاوية ر كـ حـ هي زاوية ما بين الميسرين الاقل والاوسط اعظم من زاوية ر كـ حـ وهي زاوية ما بين  
 الميسرين الاوسط والاكثر بضعف زاوية ر كـ حـ لاننا اذا اخرجنا عمودا على هـ بـ من اواخر  
 ر كـ حتى ملقاء على طـ كانت زاوية ر كـ حـ اعظم من هـ طـ القائمة بزاوية طـ حـ المتساوية لزاوية ر كـ حـ  
 وزاوية ر كـ حـ اصغر من ر كـ القائمة ايضاً بها وذلك ما اردنا تقديمه وليكن عـ دـ الفرق بين  
 الاصلين في الروية عند الحركات الجزئية بالشرائط المذكورة فـ كـ الموافق للمركز حول كـ هـ  
 ر كـ الخارج المركز المساوي له حول طـ هـ هـ القطر المشترك المار بالمركزين وابـ من الموافق  
 المركز قوسا ما ونرسم على مركز كـ وببعد طـ كـ ونصل كـ بـ ويقول الكوكب

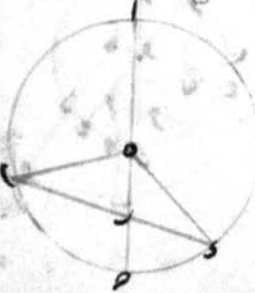


الكوكب بكل واحد من الحركتين يصل الى نقطة تقاطع الخارج المركز والند ويرحى يكون في اية  
 مركز التي للحركات الثلث متشابهة ونصل بمرکز فليكون ذوا ربعة اضلاع رب و ك متوازي  
 الاضلاع لتساوي الاضلاع المتقابلة ويكون كل واحد من زاويتي ط و ر ك مساوية  
 لزاوية ا و ب فلقسني الثلث متشابهة ويرى الكوكب على التقديرين منسباً الى ر و قاطعا لقوس  
 ال من البروج وايضا الاختلاف على التقديرين واحد لانه اما زاوية ط و ر ك و اما زاوية ك و ر  
 المتبادلتين وكذلك في سائر الاماكن فظاهراً ان الكوكب على تقدير التدوير يفعل بحركته الخارج  
 المركز بعينه ولا ينعكس هذا اذا كانت حد ود السببتين متساوية وكذلك اذا كانت غير متساوية  
 بل كانت متشابهة فقط وليكن لبيان اسم الموافق للمركز حول ك و ا ح القطر المار بالبعدين  
 الا بعدد والا قرب و ه ر التدوير حول ك و ا ب بعد مركزه عن البعد الا بعدد وليتحرك الكوكب  
 قوس ه ر الشبيه بقوس ا ب ونصل ك ب ه ب و ر فليكون زاويتا ا و ه ر ب ه متساويتين فاما  
 ك ر ب متوازيان والكوكب يرى على خط ك ر ثم ليكن ح ط على مركز ك من خارج مركز الكوكب  
 ا ب ح و ا ب على مركزه من آخر اصغر منه ويخرج ك ر ك ا لهما ونصل خطي ط ك م ح ونضع ان نسبت ك  
 الى ك كنسبة ط ك الى ك و ا و م ح الى ح فليكون في مثلثات ك ب ر و م ح ك ك ح الثلثة زوايا ب  
 ر و م ح و ك ب و ك م ح متساوية لان المتبادلتين متساويتان والاضلاع المحيطة بزوايا غيرهما متناسبة  
 والزوايا الباقية اصغر من قوائم فالمثلثات الثلثة متشابهة وزوايا ب ر و م ح و ك ب و ك م ح متساوية فخطوط  
 ك م ح ط ك متوازية فزوايا ا و ب ا ح م ح ك متساوية فلقسني ا ب ح ط ل م متشابهة ويكون  
 الكوكب في الخارج المركزين على نقطتي ط م من خط ك و ا ب و قد تبين مع ذلك لتساوي الاختلافات  
 الثلثة وهي زوايا ه و ر و م ح و ك ب وكذلك في سائر الاماكن فظاهراً ان الكوكب بعد ذلك اذا كان  
 الكوكب على قوسين متساويتين في الرويد من بعدهم الا بعدد والا قرب فان اختلافه في موضعيه  
 متساويان وليكن على الاصل الاول ا ب ح و خارج المركز على مركزه وقطر ا ح و د ومركز العالم وقد  
 مر به خط ب ر كيف اتفق ووصلناه ب ه و فزاويتا ا ر ب ح و المتقابلتان اللتان يرى الكوكب  
 باحديهما على نقطة ب وبالاخرى على نقطة ك ومتساويتان واختلافهما وهما زاويتا ب و م  
 مثلث ه ب ك المتساوي الساقين متساويان ويحجب من ذلك ان يكون قوس البعد الا بعدد  
 المستوية اعني ا ب اعظم من المرتبة بقدر الاختلاف وقوس البعد الا قرب المستوية اعني  
 ك م اصغر من المرتبة ايضا بالاختلاف لان ا ه ب اعظم من ا ر ب بزاوية ب و ا ر اعني

شكل



شكل





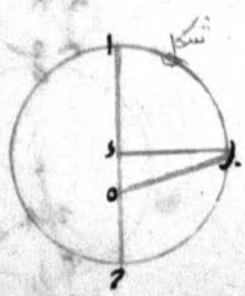
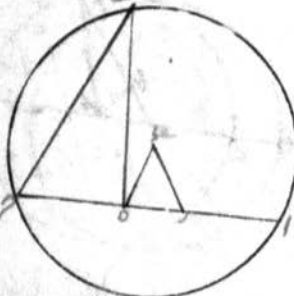




وقطع كل ما يقطعها في الصيف وهي صافا وجميع ط ك ل فكل ك فموساطة ل ع  
 اعني زيادة ط ك ل على نصف الدور ك و قوس ط ك ل و جيبها وهو خط ه س ك ب و اذا انقض  
 قوسا ه ح على الريح من قطع ط ك بقيت قوس ف ك ك جيبها وهو خط ر س ك ل فخط ه ر  
 القوي على خطي ه س ر س ك ل وظاهر ان ر ح اربعة وعشرون ضعفا ل ه بالقريب وايضا نسبة ه  
 الى ر ه بالمقدارين المذكورين كنسبة زاوية ح ك الى نصف القطر فجيب زاوية ح ك ك جيب قوس  
 ك ل وهو مقدار اربع الدروج عن النقطة الصيفية وتماثل من الريح بعدة عن الاربعية وتبين  
 من ذلك ايضا ان يكون قوس ل م فزا و زمانه اعني الخريف بوما و ثمن وقوس م ط ح ك و زمان  
 الشتاء بوما و ثمن فزمانا اقول فذلك طريقة المتقدمين واما المتأخرون فلما راوا  
 تحصيل اوقات الانقلابين من العسر لعل تقاضيل الميل هناك عدلوا عن نقطة الفصول الى نقطة غيرها  
 مما يكثر تقاضيل الميل عند هاء واشترط بعضهم لسهولة العمل ان يكون بيان من تلك النقطتين  
 فاذا حصلوا اوقات طول الشمس في ما برصد ارتفاعات اضاف النهار ومعرفة الميل وعروض  
 البلد ان كانا حوا و استخرجوا من ازمه ما بينهما هذين المطولين اما اذا كانت نقطتان من  
 متقابلتان فلكذا اليكن ا ب ح الخارج المركز عن مركز دوه مركز البروج و ا ب ح النقطة الثالث على ان  
 ا ح منها متقابلتان ونصل ا ح و نمر لا محالة بنقطة ه ونخرج من ا د و عمودا على ا ح ونصل ح ب ح ك  
 كوه ونقول ثلث ح ك زاوية ه هي ما بين نقطتي ا ب ح بالزوية و زاوية ح هي نصف قوس ا ب اعني نصف  
 سير الشمس الاوسط فيما بين نقطتي ا ب فثما معلومتان ويبقى زاوية ح تمامها الى نصف الدور معلومة  
 نسبة جيبها الى جيب زاوية ه كنسبة ح الى ح ب و ا ب ح وتر القوس التي هي سير الشمس الاوسط بين  
 نقطتي ا ب ح معلوم فح معلوم و ر ح جيب نصف ا ح اعني نصف ما يقي من الدور بعد قوسي  
 ا ب ح معلوم فح معلوم و ر ك وهو جيب تمام نصف قوس ا ح ايضا معلوم فح المطول  
 وموضع الدوج منه معلوم كما مر واما اذا لم يعثر التقابل في النقط فلي ما يجي سانية في استخراج  
 او سباط القمر والكواكب ان شاء الله ونعود الى الكتاب ولكن لعم فغايرة الاختلاف ا ب ح  
 حول مركز الدوج الخارج المركز عن مركز البروج و ا ح القطر المار بالمركزين والدوج ونخرج ه ب عمودا  
 على ا ح ونصل د ب فلان ه ك على ان ب ك مستوي هو ب ك يكون قوسه جيبا ب ح وهو قوس  
 زاوية ب الاختلاف كل ويكون زاوية ا ب ك وهو المسير الاوسط المستوي واما الم  
 فلي بعد الريح ومن الجانب الاخر على قياسه وهكذا في اصل التدوير اذا جعلنا ا ر نصف قطر



شكل



شكل

التندوير بقدر ما بين المراكز واكن نصف قطر الحامل ستيين واخرجنا ك ر من مركز الحامل مماسا  
 للتندوير وعودا على ارك كانت مقادير زوايا اوك باختلاف واه الاوسط المستوي وارادوا  
 المربعي فاذا كناه بعينه وذلك ما اردناه **في الاختلافات الجبرية** لكن ا ب ح على ك المراكز  
 المركز للبروج وه ر ح على الخارج المركز وه ح القطر اما بالمركزين وه ك قوسا مفروضة وليكن ثلثين  
 جزءا ونصل ر ك ونخرج من ك عمودا ك على ر ط فلان في مثلث ط ك ر زاوية ط ك ر هي ثلثون  
 وزاوية ك ر ح تمامها الى البرج و ضلع ط ك معلومات فضل ك ك معلوم وهو ا ب و ضلع ط ك ايضا معلوم  
 وهو ب ك ويكون جميع ر ك س ك فذا القوي عليها س ك ونسبه ك الى ر ك هذين القدرين  
 كنسبه جيب زاوية ر ك في مثلث ر ك الى ك على انه نصف القطر فجيب زاوية ر ك س ك وزاوية  
 ا ب ك فزاوية اوك س ك وليكن المعلوم قوسا مفروضا من البرج وهي ا ب مثلاً في الشكل المتقدم  
 فتعبد الشكل الان العمود يخرج من ط ك على ك فيكون في مثلث ط ك ر زاوية ك و ضلع ط ك معلوم  
 فيصير منها ط ك معلوما ومنه ومن ط ك نصف القطر زاوية ط ك ك الاختلاف معلومه ومنها  
 من زاوية اوك زاوية ط ك القوس الوسطي معلومه وايضا ان كان المعلوم هو زاوية الاختلاف  
 اعني زاوية ط ك وحدها صار منها ومن ط ك نصف القطر ضلع ط ك معلوما ومنه ومن ضلع ط ك  
 المعلوم زاوية اوك معلومه ومنها ومن زاوية الاختلاف زاوية ط ك معلومه اقول ويكون المعلوم  
 من القوسين الوسطي والمربعي في هذه الصورة احدى اربع قسمي متشاكلين من ارباع الفلك لا يبينها  
 قال وليكن على الاصل ا ب ك الحامل على ك وه ر ح ك التندوير على ا ب كنسبه المذكورة وه ك المراكز  
 بالمركزين وه ر قوسا مفروضا وليكن ثلثين ويخرج عمودا ك على ح ونصل ب ا فيصير زاوية ا ب ك  
 زاوية ر تمامها ونصف قطر ا ح ط ك ك ا س مثلاً ر ك معلومين ومن ر ك وجميع ك ر ك معلوم  
 ومنه ومن ر ك زاوية ك اعني قوس ا ب ك معلومه وهي ما مر ذكرها فان كان المعلوم زاوية ا ب ك المربعي  
 وهي القوس المختلف من فلك البروج اعدنا الشكل المتقدم الان العمود يخرج من ا على ر فيصير  
 من زاوية ر و ضلع ا ر ضلع ا ل معلوما ومنه ومن ا ك زاوية اوك معلومه ومن زاوية اوك  
 اوك زاوية ه او اعني قوس ه ك الوسطي معلومه وايضا ان كان المعلوم قوس ا ب صار منها ومن ا ك  
 ال معلومه ومنه ومن ر ك زاوية اوك ثم زاوية ا ر ك ثم زاوية ا ر معلومه وحالهما كما مر وايضا في الاصل الاول  
 لكن المعلوم قوسا ما من الخارج على البعد الا قرب ونعيد اول اشكال الفصل ونجعل القوس المرفوض  
 قوس ر ح وهي ثلثون مثلاً فيقع عمودا ك فيما بين نقطتي ر ط ويكون على القياس الماضي خط ك ك

يب

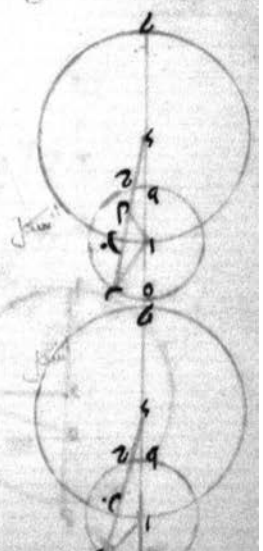
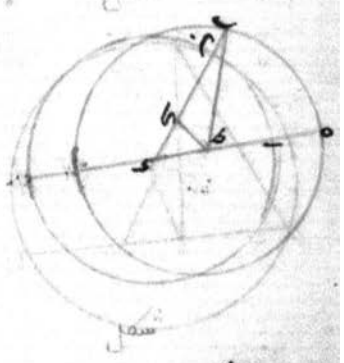
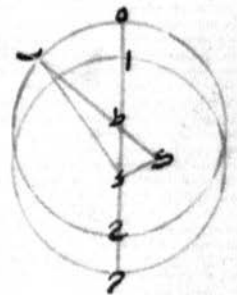
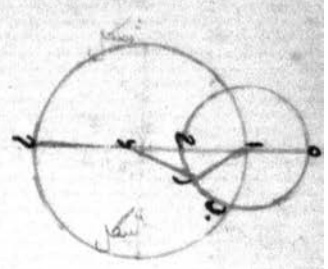
ك

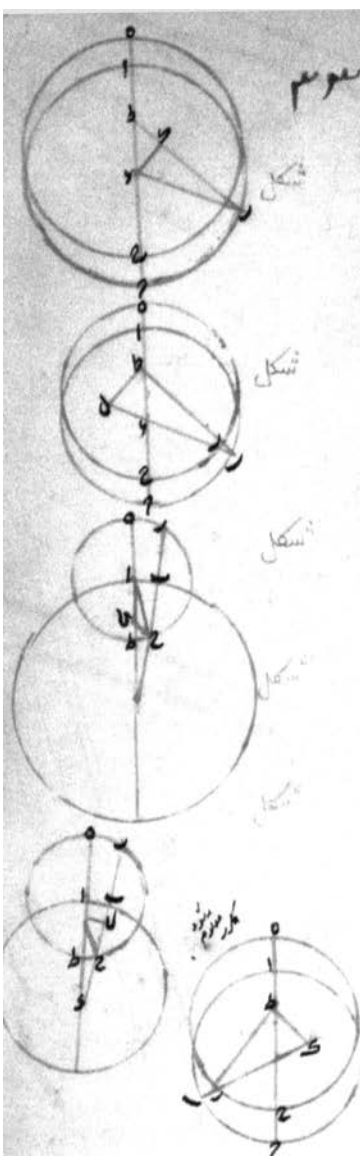
يد

يه

يو

الخط





وخط ط ك ه و خط ك ر الباقية وخط ر ك ز الخ يجب زاوية الاختلاف ا ك و الاختلاف  
 الباقية والقوس المرفوعة هي قوس ب ك ه لكن المعلوم قوس ب ك ه من البروج ونفيد الشكل المتقدم  
 ان ان العمود يخرج من ط على ب ك بعد الاخراج وهو ط ل ويصير منه زاوية الاختلاف والقوس  
 الوسطى معلومتين على القياس المتقدم وايضا على الاصل نفيد ثالث الاشكال ورابعها ونجعل القوس  
 المرفوعة ط ك اعني زاوية ح ط ك في الاول وزاوية ا ح ك في الثاني ونجعل العمود ح ك على ا ك في الاول  
 والى على ك في الثاني ونبين كيفية معرفة الزاويتين الباقيتين في كل واحد منهما او معرفة الزاويتين  
 الوسطى والمرفوعة الاختلاف فيهما وذلك ما اردناه **وهو** عمل اجدادنا في الاختلافات

السم	اقصون	جدول	الوسطى
السم	زاوية	ناقص	الوسطى
1	1	1	1
2	2	2	2
3	3	3	3
4	4	4	4
5	5	5	5
6	6	6	6
7	7	7	7
8	8	8	8
9	9	9	9
10	10	10	10
11	11	11	11
12	12	12	12
13	13	13	13
14	14	14	14
15	15	15	15
16	16	16	16
17	17	17	17
18	18	18	18
19	19	19	19
20	20	20	20
21	21	21	21
22	22	22	22
23	23	23	23
24	24	24	24
25	25	25	25
26	26	26	26
27	27	27	27
28	28	28	28
29	29	29	29
30	30	30	30
31	31	31	31
32	32	32	32
33	33	33	33
34	34	34	34
35	35	35	35
36	36	36	36
37	37	37	37
38	38	38	38
39	39	39	39
40	40	40	40
41	41	41	41
42	42	42	42
43	43	43	43
44	44	44	44
45	45	45	45
46	46	46	46
47	47	47	47
48	48	48	48
49	49	49	49
50	50	50	50
51	51	51	51
52	52	52	52
53	53	53	53
54	54	54	54
55	55	55	55
56	56	56	56
57	57	57	57
58	58	58	58
59	59	59	59
60	60	60	60
61	61	61	61
62	62	62	62
63	63	63	63
64	64	64	64
65	65	65	65
66	66	66	66
67	67	67	67
68	68	68	68
69	69	69	69
70	70	70	70
71	71	71	71
72	72	72	72
73	73	73	73
74	74	74	74
75	75	75	75
76	76	76	76
77	77	77	77
78	78	78	78
79	79	79	79
80	80	80	80
81	81	81	81
82	82	82	82
83	83	83	83
84	84	84	84
85	85	85	85
86	86	86	86
87	87	87	87
88	88	88	88
89	89	89	89
90	90	90	90

انما ايماننا نضع الاختلافات الجزئية بازاء القوس الوسطى  
 الموضوع في النصف الاوجي بتفاصيل ستة ستة في النصف الخفي  
 بتفاصيل ثلث ثلث اذ التفاصيل في الخفي اكثر منه في الاوجي و  
 نضع اجزاء الربعين المتساوي الاختلاف في كل نصف متوازيه  
 ليكون لجدول مقسوما في الطول بخمسة واربعين سطر كما اتفاه  
 وفي الغرض ثلث اثنان للقسي والثالث للاختلاف **وهو**  
**ح** حاصل الشمس وهو الذي يسمى المتأخرون اصل  
 الوسط وبه يعرف الموضع الاوسط في كل وقت قال وقد ايضا  
 سفده الى اول ملك يختصر ان اكثر الارصاد القديمة الباقية  
 في ابدنا انما هي من ذلك الزمان فلنعد الفلكين الموائم الخارج  
 بمركزها وقطرهما المشترك وليكن ك النقطة الخلفية ونصل ب ك ر ك  
 ونقيم عمود ط ك على ب ك بعد اخرجه فيكون قوس ب ك اعني زاوية ط ك  
 وطلع ط ك طول زاوية ط ك ك فزاوية ط ك اعني قوس  
 ب ك وقوس ه ك ه وهي القوس الوسطى المبتدئية من الاوج  
 للنقطه الخلفية وكذا وجدنا في اوائل ما رصدنا خريفا استقصياه  
 لغاية ما يمكن وقع بعد نصف النهار سبع اثور سنة امر ملك  
 اذ ما نوس بساعتين مستويتين وكان من يختصر الاممات الاسكندرية



سنة ١٠٠٠ منه الى اول ملك او غسطس سنة ١٠٠٠ وقيل الى سنة ١٠٠٠ رصداً سنة  
 من نصف نهار اول يوم من ثوب المختصر الى ساعه رصداً سنة ١٠٠٠ يوماً  
 وساعتان بسير الشمس في سائر هلالا وسط بعد الاوار والقرين  
 واذا نقصناه من بعد زياده الدور عليه بقي حاصل الوسط لنصف نهار  
 اول يوم من تاريخ المختصر من مبدأ الالواح وهو الذي يسمى حاصل مركزها  
 ومن واس الحمل في الحوت وهو الذي يسمى حاصل وسطها اقول ولتتميل  
 تحصيل وسط الشمس من جد اول بطليموس لتاريخ يزدجرد على من يريد امتحان  
 الحركات في عصرنا هذا اخذت الحركة للزمان الماضي من اول تاريخ المختصر الى  
 اول تاريخ يزدجرد حصل زفته على حاصل مختصر بلن حاصل المركز حاصل  
 الوسط في الجواهر ذلك نصف نهار اول يوم من تاريخ يزدجرد  
 تقويم الشمس فاخذ من نصف نهار اول يوم التاريخ الى الوقت المفضل بحسب ذلك  
 الوقت باسكندرية وتأخذ سائر الشمس الاوسط لذلك الزمان وتريده عليه حاصل المركز  
 فيحصل وسط الوقت باسكندرية من بعد ما من البعد الا بعد ما اخذت بازاله من الاختلاف  
 وتنقصه من الوسط ان كان العدد المدخل في جدول الاختلاف اقل من نصف  
 الدور وتريده عليه ان كان اكثر يحصل بعد موضع الشمس الحقيقي بحسب الروية من  
 البعد الا بعد في اختلاف ايام بليلتها الحركات الوسطى يوضع على ان  
 الزمان الايام بليلتها متساوية وهي كذلك بحسب الامر الاوسط وليست  
 كذلك بالحقيقة فان اليوم بليلته هو زمان عودة الشمس اذا ابتدأت من حد كما  
 لا فوق ونصف النهار اليه بعينه ويكون لا محالة دور من معدل النهار مع زيادته  
 قوس يقطعها الشمس في مثل ذلك الزمان ثم ان كانت القوس الزائدة هي مقدار ما قطعت  
 الشمس بحركتها الوسطى في يوم واحد كان اليوم وسطيا فان كانت قوسا من معدل النهار  
 تمر على الافق ونصف النهار مع ما قطعت الشمس بحسب الروية في ذلك اليوم بعينه  
 كان اليوم حقيقيا والاختلاف يكون بينهما الشئين احدهما التفاوت بين مسيرى  
 الشمس الوسطى والمرئي والثاني التفاوت بين القوس التي هي المسير المرئي من فلک  
 البروج والقوس التي تمر معها على الافق ونصف النهار من معدل النهار وكل واحد



من التفاوتين يقل في يوم واحد فلا يحسن به ويجمع في أيام كثيرة إلى غاية ما يحسن  
 أما الأول فقد ظهر مما مر أن زياده الربع الوسطي من البروج على كل واحد من  
 الربعين المرئيين اللذين يتوسطهما الأوج أو نقصانه من كل واحد من المرئيين  
 اللذين يتوسطهما الحضيض يكون غاية اختلاف الشمس فاذن النصف الأوجي  
 المرئي يكون انقص من النصف الوسطي نصف غاية الاختلاف ومن النصف  
 الحضيضي المرئي باربعة أمثاله وهي غاية هذا التفاوت وأما الثاني فإن كان  
 اليوم بقياس أحد الأفاق المائلة أي من الطلوع إلى الطلوع أو من الغروب  
 إلى الغروب في ذلك الأفق كانت زياده كل ربع وسطى من البروج يلي منقلباً على  
 مطالعته ذلك الأفق أو نقصانه عنها بقدر غاية تعديل النهار فيكون زيادة مطالع  
 أحد نصفي البروج الذي يتوسطه أحد الاستوائين على ذلك النصف بضعف تعديل  
 النهار وهو قد زب زيادة النهار الأطول على المعتدل أو على مطالع النصف الآخر  
 باربعة أمثال تعديل النهار وهو زيادة النهار الأطول على الأقصر ويتبادل الزيادة  
 والنقصان في النصفين للطلوع والغروب وإن كان بالقياس إلى نصف النهار كانت  
 زيادة ربع من البروج على مطالع ربع يتوسط أحد الاستوائين في الكرة المنقبة قريباً من أربعة أجزاء  
 ونصف ونقصانه من مطالع كل ربع يتوسط أحد الانقلابين بمثل ذلك فكان زيادة مطالع  
 ربع انقلابي على مطالع ربع استوائي بضعف ذلك فهاتان هما غايتا هذا التفاوت  
 بحسب الأمرين وأما جعل مبادئ الأيام في التحصيلات انصاف النهار كالتفاوت  
 الأفقي مختلفاً باختلاف عروض الأفق متكرر بأزديادها بخلاف المقيس إلى نصف النهار  
 فإنه في جميع الأقسام واحد لا يختلف ولما كان الأوج في الجوزء كان نقصان المرئي من  
 الوسطي بحسب التفاوت الأولى النصف الذي من انحوت إلى السبلة وزيادته عليه في  
 النصف الآخر وإذا سلف التفاوتان اجتمع فيهما بين أوائل انحوت إلى أواسط الثورتان  
 بحسب الأمرين ومنها إلى أواسط الأسد يلحق الزيادة بحسب المطالع بقدر ما لحقه من النقصان  
 بحسب الأمرين في الربع الذي قبله ويبقى النقصان بحسب التفاوت الأول بحاله ثم يجمع النقصان  
 إلى أوائل السبلة وناخذ اختلاف الشمس في الزيادة مع كون المطالع ناقصه إلى أن يتكافأ  
 عند الآخر الميزان ثم يغلب الزيادة ويجمع الزيادة فيهما بين أواسط العقرب وأواسط

الجمع

عالم

الدلو ثم يحدث النقصان بحسب المطالع فيحصل من ذلك انقسام دائرة البروج بحسب  
 هذا الاختلاف الى قسمين يظهر فيه النقصان مطلقا وهو ما بين وسط الدلو وآخر  
 الميزان وقسم يظهر فيه الزيادة مطلقا وهو ما بين اول العقرب ووسط الدلو ويوجد  
 اكثر التفاوت فيهما اما من جهة اختلاف الشمس فثلثة اجزاء وثلثي جزءا من جهة  
 المطالع فباربعة ازمان وثلثي اقول ذلك لان ما بين وسط الدلو وآخر الميزان  
 يدور على السواء وبالطالع ووسط فصل السواء على المطالع واما ووسط الشمس فيها  
 ووسط فصل السواء على السواء وما بين اجزاء الميزان ووسط الدلو بالسواء  
 وبالطالع فاما فصل المطالع على السواء واما ووسط الشمس فيها فصل السواء عليه  
 قال فيكون اكثر زيادة الايام الزائدة على الوسطى او اكثر نقصان  
 الناقصة عنها بثمانيه ازمان وثلث اعش نصف ساعة وجزء من ثمانية عشر جزءا  
 هي ساعة واحدة وثمانية الزائدة على الناقصة بضعف ذلك واعتقال هذا المقدار  
 في الشمس والمنجمة لا يضر ضرر احسوسا اما في القوفض اذ ربما يبلغ التفاوت نسبة  
 الى ثلثة اجناس جزء فاذا اردنا ان يزداد اما حقيقته الى مستويته فلنأخذ الفصل بين  
 كل واحد من وسط الشمس من الاجزاء ومطالعي تقويمها في الكرة المنتصبه من الارض  
 لمبدأ تلك المدة ومنتهىها وينقص اقل الفضلين من اكثرهما فمابقي فهو اختلاف  
 الايام عليها لتلك المدة فان كانت الايام اكثر من الاجزاء اردنا  
 لاختلاف على المدة ولا نقصناه عنها ليرتد الى الوسطية وهكذا انعمل في استخراج  
 حركات القمر الوسطى وبالعكس لو الوسطية الى الحقيقية اقول ذلك لان المدة  
 الواحدة بعينها المعدودة بعدد ما كثره ايام مثلا ان زيد على عدد هاشي وقدرت  
 بها ثانيا صا ومقدار كل يوم منها اقل مما كان اوله وبالعكس اذ انقص من عدد  
 نال من اجزاء ان شئ قال ووسط الشمس الاول تاريخه  
 بختنصر كما مر في الحوت وهو موضعها التقويم  
 في الحوت حرج ومطالعها بالمستقيم  
 لئلا يضل في السط لا يفسد لئلا يفسد لئلا يفسد  
 تحت المقالة الثالثة

# المقالة الرابعة

احد عشر فصلا وتسعة اشكال في تعيين الارصاد التي منها يعرف امور القمر الكلية

لما لم يكن بعد فلك القمر من الارض بعد امكن الارض عند نقطة وجب ان يكون مضافا  
موضعا القمر المرعي والحقيقي من فلك البروج واعني بموضعه المسمى موقع الخط الخارج  
من الارض اعني من سطح الارض اليه مجاوز الي فلك البروج فان بهذا الخط يعرف المسير  
ويكون موقعه اقرب الي سمت الرأس من موقع الاول دائما لان يكون القمر مساويا للارتفاع  
فان احد الخطين يكون حسدا منطبقا على الاخر وهذا الاختلاف هو اختلاف المنظر وكما  
يختلف بحسبه موضعا القمر اعني المرعي والحقيقي يختلف مسيره ايضا وانما لم يكن للكواكب  
التي يكون الارض عند افلاكها نقطة اختلافات مناظر لكون الخطير عند هافي الحس كخط واحد  
وبسبب وجود هذا الاختلاف للقمر يختلف مقادير خسوفات الشمس وزمانها في نواحي الارض  
لان القمر اذا كان اقرب الى الارض من الشمس فلا يسترها عن جميع الناس ستر واحد او كذا لك  
ستره لما بعد الشمس من الكواكب ولا يختلف مقادير خسوفات القمر ولا مقادير ارتفاعها  
لان انخساف القمر عند مقاطع الشمس والقمر امر القهر في نفسه لا يقاسه الى شئ اخر فيرى من  
جميع الجهات غير مختلف ولما كان البحث في كل امر القمر موحدا الى معرفة مواضعه الحقيقية  
في جميع النواحي دون المربة المختلفة وكان ارسا ومواضعه بقياس الكسوفات والثوابت مستوية  
باختلافات المناظر كانت الخسوفات متعينة لا رصا دها لان الاجزاء التي يكون القمر فيها باقية  
عند اواسط الخسوفات يكون لا محالة هي نظاير مواضع الشمس الحقيقية المعروفة مما تعد من  
ب في ازمان القمر الدورية حركات القمر مختلفة طولا وعرضا اما الطول فلا يقطع  
القسي للتساوية من البروج في ارضه مختلفة ويوجد في كل جز من البروج بطيئا وسريعا ومعتدلا  
واما في الارض فلا يعود الى ما يفرض مبدأ من جهة العرض في ارضه متساوية ويوجد في كل

لحق في موضع الخط الخارج  
من مركز البروج اعني مركز الارض  
البيضاوي والارتفاع البروج  
ينطبق ح على الاخر

ن  
لقياس  
معيّنة  
اما في الطول



[illegible]



الزمان الدورية للقمرة مطلقا فلا يدل من القدماء قد رأوا بطواها انظارهم ان ذلك الزمان هو ٨٤٨ يوما وثلاث المشتمل على ٢٢٤ شهر او على ٢٢٩ عودة للاختلاف وعلى ٢٢٢ عوده للعرض وعلى ١٤٤ عوده للطول مع زيادة قوس سارية الشمس في هذه المدة بعد ثمانية عشر يوما وهي ١٢٠ فان عدد الشهور مع ادوار الشمس والقوس الزائدة جميعا يكون مسير القمر في الطول لان القمر يسير في كل شهر بعد الدور القدر الذي يسير الشمس في ذلك الشهر حتى يلحقها ثانيا على ان هذه العودات اعني الطولية قد عرفت بالقياس الى الثوابت ولجبر كسوالث الواقع في الايام ضربوا هذه الاعداد في ثلثة فصار عدد الايام ٨٤٨٠٠٠ وعدد الشهور ٢٢٩٠٠٠ وعدد الاختلاف ٢٢٢٠٠٠ وعدد العرض ١٤٤٠٠٠ وعدد الطول ١٤٤٠٠٠ مع زيادة ما سار به الشمس بعد ٢٢٢ دور وهو ٢٢٢ جزءا ثم اعلم اعتبار اربع اقسام اعداد التعداد من وقاسها بارصاده من ان ذلك ليس بصحيح ان اقل زمان في مثلهما يعود زمان الكسوف في شهور سواء وحركات سواء هو ٨٤٨٠٠٠ يوما وساعة واحدة مستوية المشتمل على ٢٢٤٧ شهر او على ٢٢٩٠٠٠ عوده للاختلاف في ٢٢٢ دور طولي له الاسبع اجزا ونصف بالقرب وهي الاجزاء التي ينقصها الشمس في ٢٢٢ دور وكان قياسه ايضا بالثوابت فيكون الشهر الواحد ٨٤٨٠٠٠ يوما دقيقة ثمانية ثوابت رابعة اقول في نسخة الحجاج واربعة وخامسة وستة سادسة وهو الصحيح قال يخط بهذا الزمان خسوفان غير تشابهين في ستر الضوء ولذلك لم يخط بادوار قامة للعرضان لم يخط العود الى الخسوف شرط بل اقتصر على العود من اجتماع او استقبال الى مثله وجد عدد عود الشهور والاختلاف اقل لانها مشتركان في سبعة عشر فاذا قسمنا على سبعة عشر حصل عدد الشهور والاختلاف ٢٢٩٠٠٠ اقول في صاعد الايام ٨٤٨٠٠٠ يوما و٢٢٢٠٠٠ من ٨٤٨٠٠٠ جزءا من يوم وادوار الطول ٢٢٧٠٠٠ دقيقة وثمانية من سبعة عشر من دقيقة وعودات الشمس الى الثوابت ٢٢٢٠٠٠ دقيقة وثمانية من سبعة عشر من دقيقة قال بعد استخراج زمان عود الاختلاف استخرج زمان عوده العرض من الخسوفات القديمة والحديثة المتشابهة في المقادير والاف والجماعات التي لا يقع فيها من جهة الخاصة اختلاف بعد من الارض من ان العرض في ٨٤٨٠٠٠ شهر اجمع ٨٤٨٠٠٠ عوده فهذه طريقة القدماء وهي محتاجة الى نظر مستقصى ومع ذلك فمصر المأخذ وذلك لا يتساوى زمان هذه العودات وحده لا يقتضي تساوي حركة القمر الطولية لا عند كون الشمس في اطراف تلك الزمان على شرائط مخصوصة وايضا تساوي حركة القمر

الطولية لا يضيكون عودات اختلافه فانه اذا كان القمر على شرايط اخرى في المقابل لشرايط  
 الشمس ووجود تلك الشرايط في الزمان عسرا ما بان الاول فلو ان اختلافات الشمس في اطراف اختلاف  
 تلك الزمان ان كانت مختلفة لم يكن مسيراتها التقويمية في تلك الزمان متساوية مثلا ان كانت كان  
 في اول زمان احدي العودتين بوسط سيرها في نحو عند سيرها الاوسط وفي اخره في السيل  
 وفي العود الاخرى بالعكس كانت حركتها التقويمية في زمان العود الاول بعد الادوار اقل  
 من نصف دورته بصرف اختلاف الشمس في الاخرى اكثر منه بصرف الاختلاف وكانت حركته  
 القمر المحصلة من موضعه المقابل للشمس في الحسوف انما كذلك فاذا نجا ان يكون الشمس  
 اطراف الزمان اما عديم الاختلاف او ذات اختلافات باعياها والاول على وجهين احدهما  
 ان يكون الزمان محيطه بادوار قامة والثاني ان يكون محيطه بادوار قامة مع قتي متساوية  
 وهي انصاف ادوار بشرط ان يكون الشمس مترددة في اطراف الزمان بين الاوج والحضيض والثاني  
 ان يكون على وجهين احدهما ان يكون الشمس في مبادئ العودات في نقطة بعينها من دائرة البروج  
 وفي اخرها في نقطة اخرى ان يكون في مبادئ العود الاول على بعد ما من  
 الاوج او الحضيض في جهة وفي اخرها في نفس الاوج او الحضيض وهو اول العود الثاني وفي اخرها  
 على بعد مثل البعد الاول من الاوج او الحضيض في الجهة الاخرى اقول على الوجه الاول من  
 هذين الاخيرين لا يمكن ان يتصل عوده باخرى وعلى الثاني لا يمكن ان يتصل بها ماله قال فعلى هذه  
 الوجوه لا يختلف حركة القمر الطولية في تلك الزمان سبب الشمس اما بان الثاني وهو ان يساوي  
 الحركة الطولية للقمر على تقدير حصوله لا يضيكون ان يكون عودات الاختلاف قامة وذلك لاحتمال  
 ان يكون القمر في اطراف الزمان عديم الاختلاف او ذات الاختلافات باعياها على احد الوجوه  
 الثلاثة الاخيرة المذكورة في الشمس وهو ان يكون الابتداء في بعضها من اعظم السير اعنى الحضيض  
 ولا انتهاء الى اقله اعنى الذروة وفيها عليه بالعكس فيكون الابتداء من سير واحد بعينه في  
 الجميع والانهاء الى سير اخر انما بعينه اي يكون اجزاء الابتداء والانتهاء اخر باعياها من  
 التدوير او يكون في اول الزمان الاول واخر الزمان الاخر في سيرين بعد ههنا عن السير الاعظم  
 والاقل في الجانبين بعد واحد في الجانبين بعد واحد ويكون في اخر الزمان الاول واول الزمان  
 الاخر في السير الاعظم والاقل فان القمر على هذه الوجوه يظن ان قد تم ادوار الاختلاف لعدم  
 الاحساس بالاختلاف ولا يكون كذلك فاذا نجا ان يكون في تلك الزمان شي من هذه

في اول زمان احدي العودتين بوسط سيرها في نحو عند سيرها الاوسط وفي اخره في السيل  
 وفي العود الاخرى بالعكس كانت حركتها التقويمية في زمان العود الاول بعد الادوار اقل  
 من نصف دورته بصرف اختلاف الشمس في الاخرى اكثر منه بصرف الاختلاف وكانت حركته  
 القمر المحصلة من موضعه المقابل للشمس في الحسوف انما كذلك فاذا نجا ان يكون الشمس  
 اطراف الزمان اما عديم الاختلاف او ذات اختلافات باعياها والاول على وجهين احدهما

ان يكون الزمان محيطه بادوار قامة والثاني ان يكون محيطه بادوار قامة مع قتي متساوية  
 وهي انصاف ادوار بشرط ان يكون الشمس مترددة في اطراف الزمان بين الاوج والحضيض والثاني  
 ان يكون على وجهين احدهما ان يكون الشمس في مبادئ العودات في نقطة بعينها من دائرة البروج  
 وفي اخرها في نقطة اخرى ان يكون في مبادئ العود الاول على بعد ما من  
 الاوج او الحضيض في جهة وفي اخرها في نفس الاوج او الحضيض وهو اول العود الثاني وفي اخرها

من هذه الاعراض بل يحس ان تحركها كان حاله ضد حركه هذا الاحوال وهو ان يكون مبادي  
 لازم منه مسيرات مختلفه بل مسيرات عظيمه الاختلاف اما في المقدار او في القوة والاول ان  
 يكون الابتداء في احدي المديتين من اقل السير من غير ان يكون الانتهاء الى اعظمه وفي الاخرى  
 من اعظمه من غير ان يكون الانتهاء الى اقله والثاني ان يكون الابتداء في احدهما من احد السير  
 الاوسطين وفي الاخرى من الآخر الذي هو نظيره فان بهذين الوجهين يكون تفاوت مسيرات  
 القمر من جهة الاختلاف في الغايه ان لم يكن دورته تامه خصوصا اذا كانت القوس الزايله على  
 الدورات ربعا وثلاثة ارباع فان التفاوت حينئذ يكون بقدر ضعف غايه الاختلاف وفي  
 الوجه الثاني خاصه اذا كانت نصفان التفاوت اربع امثاله ولا يكون مسيرات القمر في احد  
 هذين الوجهين متساويه في المديتين البتة الا اذا كانت دورات الاختلاف تامه ولذلك  
 جعل ارجس احدي المديتين اللتين احتارهما مبتديه من اكثر السير غير متساويه عند اقله والاخر  
 مبتديه من اقله غير منتهيه عند اكثره وصحح التفاوت اللاحق من لختلاف الشمس على ان يقلل  
 فان عوده الشمس نقصت عن الدورات التامه بربع برج ولهم يكن ذلك من برج بعينه ولا  
 من برجين متساويي التفاوت فيهما وذلك ظاهرهما من الغرض ان الطريقه المذكوره لا يصح  
 الا بعد مراعاة هذه الشرايط العسيره الوجود مدلل على ذلك ان عودات الشهور لا يبرح مسير  
 صحيحه اذا كانت مستقصاه وعودات الاختلاف العرض كانت مخالفه للحق بقدر معتدله وانما  
 وفقنا على ذلك طريقنا التي هي اقرب واسهل على ما سيبي بيانها في حركات القمر الجزيئيه اولا  
 حركه الشمس شرعا للدور حصلت حركه القمر الوسطي لشهر فاذا قمنا على زمان الشهر خرجت  
 حركه وسط القمر ليوم  $٤٤$   $١٤$   $١٢$  واذا ضربنا ادوار الاختلاف وهي  $٣٩٩$  في اجزاء الدوره  
 وقسمنا الحاصل وهو  $٩٩٨٤$  على ايام مائتين واحد وخمسين شهرا وهي  $٢٧٤١٢$  مدام  
 رابعه خرجت حركه الاختلاف ليوم  $١٢$   $١٤$   $١٢$  سادسه واذا ضربنا دورات العرض وهي  
 $٥٩٢٣$  في اجزاء الدوره وقسمنا الحاصل وهو  $٢٣٩٢٨$  على ايام  $٥٤٥٨$  شهرا وهي  $١٧١٧٧$   
 $٢٢$   $٢٢$   $٢٢$  رابعه حصلت حركه العرض ليوم  $١٢$   $١٤$   $١٢$  سادسه وقد افقت طريقنا  
 حركه الطول غير مقادير هذه على ما سياتي واما حركه الاختلاف ليوم فاقل منها باحد عشر  
 رابعه وست واربعين خامسه وتسع وثلاثين سادسه حتى يكون مبلغها  $١٢$   $١٤$   $١٢$  سادسه  
 واما حركه العرض فاكثرها مائتي رابع وتسع وثلاثين خامسه وثمانين سادسه حتى يكون مبلغها

والاخرى  
 اربع امثاله  
 ان يكون  
 ان يكون  
 ان يكون

البر

اذا ضربنا

لله سادسه

١٧١٧٧

بشائي



[illegible]



[illegible]

[illegible]

المسوط والاحاط		محركات وسط القمر في الشهور والايام	
بعد القمر في السنين المبسوطة	وسط القمر في الشهور	خاصة القمر في الشهور	
<p>١ ٢ ٣ ٤ ٥ ٦ ٧ ٨ ٩ ١٠ ١١ ١٢ ١٣ ١٤ ١٥ ١٦ ١٧ ١٨ ١٩ ٢٠ ٢١ ٢٢ ٢٣ ٢٤ ٢٥ ٢٦ ٢٧ ٢٨ ٢٩ ٣٠ ٣١ ٣٢ ٣٣ ٣٤ ٣٥ ٣٦ ٣٧ ٣٨ ٣٩ ٤٠ ٤١ ٤٢ ٤٣ ٤٤ ٤٥ ٤٦ ٤٧ ٤٨ ٤٩ ٥٠ ٥١ ٥٢ ٥٣ ٥٤ ٥٥ ٥٦ ٥٧ ٥٨ ٥٩ ٦٠ ٦١ ٦٢ ٦٣ ٦٤ ٦٥ ٦٦ ٦٧ ٦٨ ٦٩ ٧٠ ٧١ ٧٢ ٧٣ ٧٤ ٧٥ ٧٦ ٧٧ ٧٨ ٧٩ ٨٠ ٨١ ٨٢ ٨٣ ٨٤ ٨٥ ٨٦ ٨٧ ٨٨ ٨٩ ٩٠ ٩١ ٩٢ ٩٣ ٩٤ ٩٥ ٩٦ ٩٧ ٩٨ ٩٩ ١٠٠ ١٠١ ١٠٢ ١٠٣ ١٠٤ ١٠٥ ١٠٦ ١٠٧ ١٠٨ ١٠٩ ١١٠ ١١١ ١١٢ ١١٣ ١١٤ ١١٥ ١١٦ ١١٧ ١١٨ ١١٩ ١٢٠ ١٢١ ١٢٢ ١٢٣ ١٢٤ ١٢٥ ١٢٦ ١٢٧ ١٢٨ ١٢٩ ١٣٠ ١٣١ ١٣٢ ١٣٣ ١٣٤ ١٣٥ ١٣٦ ١٣٧ ١٣٨ ١٣٩ ١٤٠ ١٤١ ١٤٢ ١٤٣ ١٤٤ ١٤٥ ١٤٦ ١٤٧ ١٤٨ ١٤٩ ١٥٠ ١٥١ ١٥٢ ١٥٣ ١٥٤ ١٥٥ ١٥٦ ١٥٧ ١٥٨ ١٥٩ ١٦٠ ١٦١ ١٦٢ ١٦٣ ١٦٤ ١٦٥ ١٦٦ ١٦٧ ١٦٨ ١٦٩ ١٧٠ ١٧١ ١٧٢ ١٧٣ ١٧٤ ١٧٥ ١٧٦ ١٧٧ ١٧٨ ١٧٩ ١٨٠ ١٨١ ١٨٢ ١٨٣ ١٨٤ ١٨٥ ١٨٦ ١٨٧ ١٨٨ ١٨٩ ١٩٠ ١٩١ ١٩٢ ١٩٣ ١٩٤ ١٩٥ ١٩٦ ١٩٧ ١٩٨ ١٩٩ ٢٠٠ ٢٠١ ٢٠٢ ٢٠٣ ٢٠٤ ٢٠٥ ٢٠٦ ٢٠٧ ٢٠٨ ٢٠٩ ٢١٠ ٢١١ ٢١٢ ٢١٣ ٢١٤ ٢١٥ ٢١٦ ٢١٧ ٢١٨ ٢١٩ ٢٢٠ ٢٢١ ٢٢٢ ٢٢٣ ٢٢٤ ٢٢٥ ٢٢٦ ٢٢٧ ٢٢٨ ٢٢٩ ٢٣٠ ٢٣١ ٢٣٢ ٢٣٣ ٢٣٤ ٢٣٥ ٢٣٦ ٢٣٧ ٢٣٨ ٢٣٩ ٢٤٠ ٢٤١ ٢٤٢ ٢٤٣ ٢٤٤ ٢٤٥ ٢٤٦ ٢٤٧ ٢٤٨ ٢٤٩ ٢٥٠ ٢٥١ ٢٥٢ ٢٥٣ ٢٥٤ ٢٥٥ ٢٥٦ ٢٥٧ ٢٥٨ ٢٥٩ ٢٦٠ ٢٦١ ٢٦٢ ٢٦٣ ٢٦٤ ٢٦٥ ٢٦٦ ٢٦٧ ٢٦٨ ٢٦٩ ٢٧٠ ٢٧١ ٢٧٢ ٢٧٣ ٢٧٤ ٢٧٥ ٢٧٦ ٢٧٧ ٢٧٨ ٢٧٩ ٢٨٠ ٢٨١ ٢٨٢ ٢٨٣ ٢٨٤ ٢٨٥ ٢٨٦ ٢٨٧ ٢٨٨ ٢٨٩ ٢٩٠ ٢٩١ ٢٩٢ ٢٩٣ ٢٩٤ ٢٩٥ ٢٩٦ ٢٩٧ ٢٩٨ ٢٩٩ ٣٠٠ ٣٠١ ٣٠٢ ٣٠٣ ٣٠٤ ٣٠٥ ٣٠٦ ٣٠٧ ٣٠٨ ٣٠٩ ٣١٠ ٣١١ ٣١٢ ٣١٣ ٣١٤ ٣١٥ ٣١٦ ٣١٧ ٣١٨ ٣١٩ ٣٢٠ ٣٢١ ٣٢٢ ٣٢٣ ٣٢٤ ٣٢٥ ٣٢٦ ٣٢٧ ٣٢٨ ٣٢٩ ٣٣٠ ٣٣١ ٣٣٢ ٣٣٣ ٣٣٤ ٣٣٥ ٣٣٦ ٣٣٧ ٣٣٨ ٣٣٩ ٣٤٠ ٣٤١ ٣٤٢ ٣٤٣ ٣٤٤ ٣٤٥ ٣٤٦ ٣٤٧ ٣٤٨ ٣٤٩ ٣٥٠ ٣٥١ ٣٥٢ ٣٥٣ ٣٥٤ ٣٥٥ ٣٥٦ ٣٥٧ ٣٥٨ ٣٥٩ ٣٦٠ ٣٦١ ٣٦٢ ٣٦٣ ٣٦٤ ٣٦٥ ٣٦٦ ٣٦٧ ٣٦٨ ٣٦٩ ٣٧٠ ٣٧١ ٣٧٢ ٣٧٣ ٣٧٤ ٣٧٥ ٣٧٦ ٣٧٧ ٣٧٨ ٣٧٩ ٣٨٠ ٣٨١ ٣٨٢ ٣٨٣ ٣٨٤ ٣٨٥ ٣٨٦ ٣٨٧ ٣٨٨ ٣٨٩ ٣٩٠ ٣٩١ ٣٩٢ ٣٩٣ ٣٩٤ ٣٩٥ ٣٩٦ ٣٩٧ ٣٩٨ ٣٩٩ ٤٠٠ ٤٠١ ٤٠٢ ٤٠٣ ٤٠٤ ٤٠٥ ٤٠٦ ٤٠٧ ٤٠٨ ٤٠٩ ٤١٠ ٤١١ ٤١٢ ٤١٣ ٤١٤ ٤١٥ ٤١٦ ٤١٧ ٤١٨ ٤١٩ ٤٢٠ ٤٢١ ٤٢٢ ٤٢٣ ٤٢٤ ٤٢٥ ٤٢٦ ٤٢٧ ٤٢٨ ٤٢٩ ٤٣٠ ٤٣١ ٤٣٢ ٤٣٣ ٤٣٤ ٤٣٥ ٤٣٦ ٤٣٧ ٤٣٨ ٤٣٩ ٤٤٠ ٤٤١ ٤٤٢ ٤٤٣ ٤٤٤ ٤٤٥ ٤٤٦ ٤٤٧ ٤٤٨ ٤٤٩ ٤٥٠ ٤٥١ ٤٥٢ ٤٥٣ ٤٥٤ ٤٥٥ ٤٥٦ ٤٥٧ ٤٥٨ ٤٥٩ ٤٦٠ ٤٦١ ٤٦٢ ٤٦٣ ٤٦٤ ٤٦٥ ٤٦٦ ٤٦٧ ٤٦٨ ٤٦٩ ٤٧٠ ٤٧١ ٤٧٢ ٤٧٣ ٤٧٤ ٤٧٥ ٤٧٦ ٤٧٧ ٤٧٨ ٤٧٩ ٤٨٠ ٤٨١ ٤٨٢ ٤٨٣ ٤٨٤ ٤٨٥ ٤٨٦ ٤٨٧ ٤٨٨ ٤٨٩ ٤٩٠ ٤٩١ ٤٩٢ ٤٩٣ ٤٩٤ ٤٩٥ ٤٩٦ ٤٩٧ ٤٩٨ ٤٩٩ ٥٠٠ ٥٠١ ٥٠٢ ٥٠٣ ٥٠٤ ٥٠٥ ٥٠٦ ٥٠٧ ٥٠٨ ٥٠٩ ٥١٠ ٥١١ ٥١٢ ٥١٣ ٥١٤ ٥١٥ ٥١٦ ٥١٧ ٥١٨ ٥١٩ ٥٢٠ ٥٢١ ٥٢٢ ٥٢٣ ٥٢٤ ٥٢٥ ٥٢٦ ٥٢٧ ٥٢٨ ٥٢٩ ٥٣٠ ٥٣١ ٥٣٢ ٥٣٣ ٥٣٤ ٥٣٥ ٥٣٦ ٥٣٧ ٥٣٨ ٥٣٩ ٥٤٠ ٥٤١ ٥٤٢ ٥٤٣ ٥٤٤ ٥٤٥ ٥٤٦ ٥٤٧ ٥٤٨ ٥٤٩ ٥٥٠ ٥٥١ ٥٥٢ ٥٥٣ ٥٥٤ ٥٥٥ ٥٥٦ ٥٥٧ ٥٥٨ ٥٥٩ ٥٦٠ ٥٦١ ٥٦٢ ٥٦٣ ٥٦٤ ٥٦٥ ٥٦٦ ٥٦٧ ٥٦٨ ٥٦٩ ٥٧٠ ٥٧١ ٥٧٢ ٥٧٣ ٥٧٤ ٥٧٥ ٥٧٦ ٥٧٧ ٥٧٨ ٥٧٩ ٥٨٠ ٥٨١ ٥٨٢ ٥٨٣ ٥٨٤ ٥٨٥ ٥٨٦ ٥٨٧ ٥٨٨ ٥٨٩ ٥٩٠ ٥٩١ ٥٩٢ ٥٩٣ ٥٩٤ ٥٩٥ ٥٩٦ ٥٩٧ ٥٩٨ ٥٩٩ ٦٠</p>			

حركات اوساط القمر في الشهور والايام

وسط عرض القمر في الجوز										وسط عرض القمر في الايام									
الايام	1	2	3	4	5	6	7	8	9	الايام	1	2	3	4	5	6	7	8	9
1	1	2	3	4	5	6	7	8	9	1	1	2	3	4	5	6	7	8	9
2	1	2	3	4	5	6	7	8	9	2	1	2	3	4	5	6	7	8	9
3	1	2	3	4	5	6	7	8	9	3	1	2	3	4	5	6	7	8	9
4	1	2	3	4	5	6	7	8	9	4	1	2	3	4	5	6	7	8	9
5	1	2	3	4	5	6	7	8	9	5	1	2	3	4	5	6	7	8	9
6	1	2	3	4	5	6	7	8	9	6	1	2	3	4	5	6	7	8	9
7	1	2	3	4	5	6	7	8	9	7	1	2	3	4	5	6	7	8	9
8	1	2	3	4	5	6	7	8	9	8	1	2	3	4	5	6	7	8	9
9	1	2	3	4	5	6	7	8	9	9	1	2	3	4	5	6	7	8	9
10	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	1	2	3	4	5	6	7	8	9
11	1	2	3	4	5	6	7	8	9	11	1	2	3	4	5	6	7	8	9
12	1	2	3	4	5	6	7	8	9	12	1	2	3	4	5	6	7	8	9
13	1	2	3	4	5	6	7	8	9	13	1	2	3	4	5	6	7	8	9
14	1	2	3	4	5	6	7	8	9	14	1	2	3	4	5	6	7	8	9
15	1	2	3	4	5	6	7	8	9	15	1	2	3	4	5	6	7	8	9
16	1	2	3	4	5	6	7	8	9	16	1	2	3	4	5	6	7	8	9
17	1	2	3	4	5	6	7	8	9	17	1	2	3	4	5	6	7	8	9
18	1	2	3	4	5	6	7	8	9	18	1	2	3	4	5	6	7	8	9
19	1	2	3	4	5	6	7	8	9	19	1	2	3	4	5	6	7	8	9
20	1	2	3	4	5	6	7	8	9	20	1	2	3	4	5	6	7	8	9



لا يظن ان الاختلاف الاول للشمس ان يثبت في كل واحد من التبعين والحاج

المرکز هذا الاختلاف اعني الذي يعود في الازمنة المذكورة هو الذي وجدته الجيوقيلينا  
وسبين ان القمر يفعل اختلافا اخر بحسب ابتعاده من الشمس يظهر في موضعها ويتغير في الاجتماع والافتراق  
فيعود في شهرين واما قد منا الاول لوجوده مجزأ عن الثاني وكون الثاني مقارنا لاول ابداء  
استخرجنا مقداره بثلاث خسوفات كما فعل ابرخس الاول ان نسب هذا الاختلاف الى التدوير  
انه وجدته يتم بكل واحد من التدوير والخارج المركز يمكن اسناد المجتمع منه ومن الخارج الذي  
بحسب الشمس الهمام على ما نحن مقلون اولاً ان ما يظهر من هذا الاختلاف في كل واحد من التدوير  
الخارج واحد اذا تشابهت النسب وان كان مركز التدوير في حامل ههنا اسرع حركه من القمر التدوير  
مختلف مكان في الشمس لكن بشرط ان يكون على الاصل التدوير حركه التدوير على حامل حركه الوسط  
الطولية وحركه القمر عليه حركه الاختلاف متخالف في اجبه في نصف الدوره على اصل الخارج حركه القمر  
على الخارج حركه الاختلاف بعينها وحركه مركز الخارج حول مركز العالم بقدر فضل حركه الوسط على  
حركه الاختلاف وكلهاهما الى التوالي ولكن على تقدير تساوي حده والنسب اب حركه على  
الموافق المركز واذا قطره وه على ح التدوير ولكن ه وهو البعد الابد

موضع القمر على التدوير عند كون مركز التدوير على نقطه اتم انهما سارا قوسا ح

ه في زمان ونصل د ه ح اعظم نسب من ه وما مر ونفصل منها

د ح شبهه د ه ونصل د ه متقي زاوية ا د ح حركه مركز الخارج في ذلك

الزمان حول د ويكون لاهماله مركز الخارج والبعد الابد على خط د ح وحركه ونفصل

د ح ك ه وعلى مركز الخارج وسعد ح وقوس د ه ونصل د ه فكون نسب د ح الى ح ك نسب د ح

الى ح ك فكون د ح ح متوازي الاختلاف ويكون القمر على اصل الخارج انصاع على نقطه ركناوي

والتي طح د ح ه وشابه قوسها والبعد لمد يد الاختلاف ا ح د ه وتشابه النسب الموافق

المركز والتدوير كما كانا ونفرض ح ط ك على مركز الخارج المركز باي بعد كان وم على قطر ط مركز

البروج والقمر على نقطه ك ونصل د ه ههنا م ك م كل ههنا ولكن نسب د ح الى ح ك نسب ط ك

الى ل م وليتحرك في زمان التدوير زاويه ا د ح والقمر زاويه

ه ح د من التدوير زاويه ط ك م من الخارج والخارج نقطه

ط م ح المساويه لزاوية ا د ح فكون لهما من زاويه ح د م ط ك

ان الاختلاف الثاني  
من الاحوال هو الذي  
من مثل القاسم وصدى  
الزمنه الدوره من التدوير  
دائما الاول من التدوير  
غايه التدوير واحد اما  
وهو لاهماله التدوير  
الاستقبال ان نقطه ا ح

أ

المركز قطره ا د ه

ب

في زمان واحد

ن

لتساوي

ب

ن

ب

ن

ب

ن

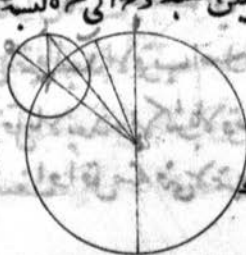
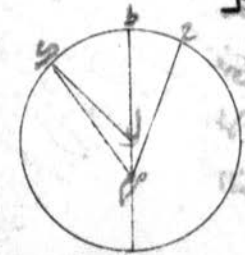
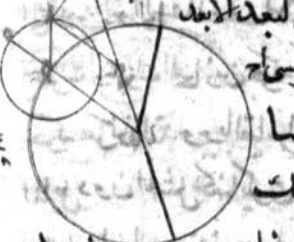
ب

ن

ب

ن

ب



مساوية

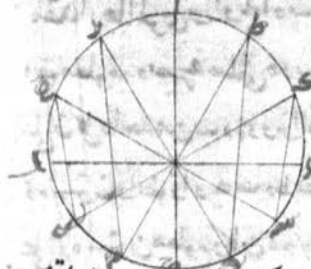
مساوية

متساوية واحدة مساوية لزاويتي ح م ط طال ك ويكون ب و ح موازيين ومتساويين  
ل م متساويين لتساوي زاويتي ح ل و ب وناسب الاضلاع المحيطة بهما فيكون زاوية ح ر و اعني  
زاوية ب و ر مساوية لزاوية ل م ك فنجح ا و ر مساوية بجميع ح م ك وظاهر ان القمر في مبدأ  
الزمان كان يرى على خطي د ا م ح وفي منتهاه على خطي د ر م ك فاذا ن قد سار بحسب الاصلين  
مقدار واحد او ذلك ما اردناه **ثورة الاختلاف البسيط الاول** القمر اقول مقاصد  
هذا الباب هي معرفة نسب نصف قطر التدوير الى نصف قطر الحمل او نسبة ما على المركزين الى نصف  
قطر الخارج ليتحقق بها مقدار الاختلاف البسيط الاول كله ومقادير الاختلافات الجزئية بعده وخص  
موضع القمر الاوسط في الطول والاختلاف في اوسط كل واحد من تلك خسوفات قديمه ومحدثه  
ليتحقق الحركات منها قال فلنوه اولاً في كرة القمر على تقدير اسناد هذا الاختلاف الى التدوير  
حسب اجزائه فلنك على مركز البروج وفي سطحه ولتكن المثلثة واخر على مركزه لاية سطحه بل ما يلا  
الى الجنتين بقدر غاية عرض القمر ومقاطعها اياه على نقطتين ولتكن المائل والنقطتان هما حجار القمر الى  
الشمال والجنوب وتدويرا يتحرك في سطح المائل ويلتزم القمر منقطه فالقمر يتحرك بحركة الخاصة على التدوير  
الى خلف التوالي في النصف الاعلى ومركز التدوير يتحرك بحركة المائل وهو حركه القمر الى التوالي والمائل  
يتحرك ويحرك المجازين بحركة المثل وهي فضل حركه العرض على حركه الطول الى خلاف التوالي فتعني  
حركه مركز التدوير بالقياس الى نقط البروج بقدر حركه الطول وحدها الما انما يكون على مسطحة  
المائل دون المثل لكنها يكون بحيث ان اضيفت الى المثل لم يحدث بسبب تفاوت محسوس في حركه  
الطول على ما سيجي فلذلك اضيف الى المثل تساوي اقول وبعد هذا التقرير اشتغل بطليموس  
بحكاه الخسوفات وكيفيه الوصول منها الى المطالب المذكوره برهاناً وعملاً واما اورد قبل ان  
في البرهان مقدّمات يحتاج اليها ثم اقر البرهان على الوجه الكائن اعود الى تقرير ما في الكتاب  
اما المقدّمات فهي ان كل قوس من التدوير او الخارج المركز لا يفعل اختلافاً في حركه المورسلان  
كانت اقل من النصف فهي لا تترك البعد الا بعد ولا يلا قريب وان كانت اكثر من النصف فهي تتركها  
معاً وان كانت النصف فهي تحدد بهما وكل قوس يفعل اختلافاً فانا قضا فان كانت النصف واقل منه  
فهي لا تترك البعد الا قرب اصلاً وان كانت النصف او اكثر منه فهي تترك البعد الا بعد البعد ومروا  
لما قل لا بعد ولا اكثر لايه قرب ولا مروا بها عكساً ان وكل قوس يفعل اختلافاً لا ايداً فان كانت  
النصف واقل منه فهي لا تترك البعد اصلاً وان كانت النصف او اكثر منه فهي لا تترك البعد

قوله كل قوس من التدوير او الخارج المركز لا يفعل اختلافاً في حركه المورسلان  
ان يكون القوس في وجوده فان كان ناقصاً فاما ان كان  
وان كان زائداً فاما ان كان ناقصاً فاما ان كان  
اقل منه فاما ان كان ناقصاً فاما ان كان  
وجعلنا في قوسها وان كان ناقصاً فاما ان كان  
القوس والزاوية القدرين فان كان ناقصاً فاما ان كان  
لم يكن القدرين في قوسها وان كان ناقصاً فاما ان كان  
موجوداً او غير موجوداً وان كان ناقصاً فاما ان كان  
عديم القدرين وان كان ناقصاً فاما ان كان  
البعد في القوس  
يكون زائداً

بلا قرب البتة ويزداد اقل بالاقرب والاكثر بالبعد ولا مروهما مملكان فليكن احد  
 الفلكين دة مركز العالم واح القطر المار بالبعدين والاقرب اعني السيرين الاقل والا  
 وده والخطان الواصلان الي المسيرين الا وسطين ولكن سير الكوكب من آلت وتولي البروج  
 في التدوير من ت الى او فصل خطوط ر ح ل ط ق ك س ثمر بالقطعة المتساوية الاختلاف  
 عن جنبي القطر فظاهرا ان القسي التي لا يفعل اختلافا هي المفصوله بامثال هـ لخطوطا وبالقطر المار  
 وان التي منها اقل من النصف ح ب ل

الكواكب



ففي لا تمر بالبعدين والتي منها اكثر  
 كل ر ح في تمهيهما والتي هي النصف  
 كات ح في سجد ديهما واما التي  
 بفعل اختلافا فاقصا فيجب ان يكون

اذن فالتالي يكون منها النصف اقل

كانت في المبادي كانت القوس مثل ح ورو  
 اكثر من نصف والتي هي نصف او اكثر من نصف

ان يمر بقطعة او لا فكانت النصف او ما هو اكثر منه اقل من ا ح النصف هذا خلف والاقل من  
 نصف فقد يكن ان يمر بامثل ط د ا و مثل ط ل وان لا يمر مثل ر ح ا و ر ح ل والاكثر من نصف

قد يمكن ان يمر ح مثل ك ف د وان لا يمر مثل ك س م واما التي يفعل اختلافا زائدا فيجب ان يكون  
 مباديهما الى جهتي اقرب من نهاياتها والسان على القياس المذكور فمذه هي المقدمات واما البرهان

على الوجه التالي فليكن ا ب ح من احد الفلكين مواضع القمر في اواسط الخسوفات الثلثة والقمر يسير من  
 ا الى ب الى ح كجهة توالي البروج في الخارج الكون



هي ح واما في التدوير في جهة ا ح يمر من  
 مقادير القسي الثلث الواقعة بين هذه  
 القطعة بمعرفة مقدار سير خاصة القمر من

المجداول في الاذن منه الحقيقة الواقعة بين  
 الاقرب على ا ح قوس يقع من القسي الثلث الاعتبار

الاكثر وليكن نقطة و تم فصل خطوط ا ب و د و د كين  
 احدها كما وقاطعا لفلك ا ب ح على هـ وفصل ر ح

المراد بقرب الماري من ك اي البعد الاوسط الذي يقيس  
 الاكبر من الماري من ك اي البعد الاوسط الذي يقيس  
 على ان غايته ان تكون متساوية اصغر هذا اذا كان التدوير  
 زائدا واما اذا كان ناقصا فقلل تدوير كواكب اخرى ان  
 يكون تدوير الماري من ك اي البعد الاوسط الذي يقيس







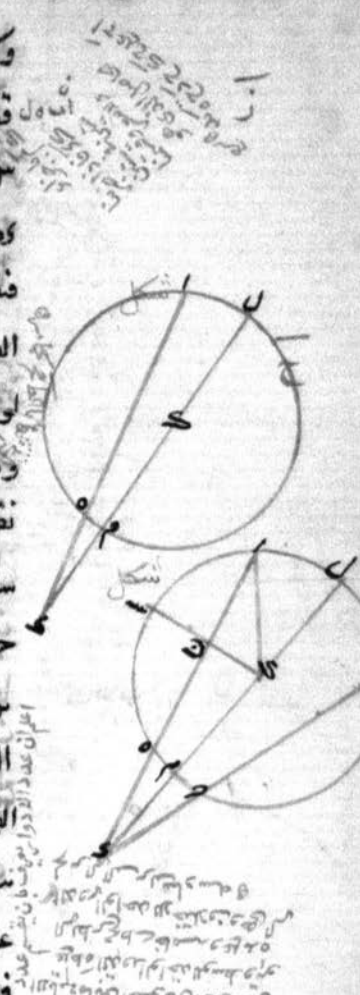


الحل جيبا لم يخطه وهو مقدار رة على ان اه ستون ومقدار اراه على ان ده ستون ح موه  
وانضرب زاوية ب د ح به وهو مقدار و ح على ان ده ستون ولما كانت زاوية ب د ه  
على المركز فخرجوا على المحيط بمحور زاوية ب د ح ما ل فرأوه ده والباقي عد لوحده ومن بدل  
وفي نسخة الحجاج برده من وهو قد ربع على ان ح ده ستون صدر ربع على ان ده ستون م م مال  
وانضرب زاوية ا ه ح على المركز صوبا وعلى المحيط ك ل حباه لم روجب تمامها الطح برى لها  
قدر ا ح طه ط على ان ح ده ستون واما على ان ده ستون فقد ربع ط م ل وقد ربع ط م كوم  
وكان ه ابعد القديح بموافق الباقي ح لاه ل مربعه ع ل م لدة ومن ربع ح ط لدة وبه المحجوع  
ع ب ح لط وهو مربع ا ح فاح على ان ده ستون لا يحل وكان ح ه بدلة القدر م م مال ولكن  
وبراح على ان نصف قطر التدوير ستون قط مويد وكه بذلك المقدار ٤٣١ الح م ووتره  
بهذه الاجزاء وه وفي نسخة الحجاج ربع نقوس ح ه ولدل وكان قوس ب ا ح م وخرج  
نقوس ب ح ه م راو وره وهو خط ب ه م لة وهو اقصر من القطر فاذا ن المركز خارج عن  
م ا ه ولكن نقطه ك ويخرج من خط امريه ويقطع الفلك على ل م منها البعدان لا بعد و  
وهو الاقرب فاذا ضربناه في ٥٣١ ح م حاصله في جميع ب د وهو ٨٧٢ م ك ماسه حصله ٦٧٢٧  
ه لب مسا وبالضرب م في ل وفاذا اردنا عليه مربع م ك وهو ٣٤٥ حاصل مربع ك ده ٩٣  
٧ م لب جذره ٤٩٥ ح م ماسه وهو مقدار ك على ان كم ستون مقدار كم على ان ك  
ستون ه ك بالقرب لنعد الصورة ويخرج من مركز عمود ك س على ب ه ويصل ب ك  
فاذا اردنا نصف ب ه وهو ك م موعلى ده وهو ٥٣١ ح م صار ب ه ٦٩ لد على ان ك ده ٩٥  
٥ ح م م فروع على ان ك وستون بط محول وهو حسب زاوية س ك م قوسه ط او هو قوس  
م س وقوس ل س ص بط وقد كان قوس ب ه م ربع قوس ب س م لة وقوس ب ل الباقي ربع كد  
وهي بعد القمر وسط الخسوف الاوسط عن البعد لا بعد اعني حاصل الاختلاف الجزئي الذي  
يسفونه المسير الحقيقي من الاوسط فاذا زدناه على مقابلة موضع الشمس في وسط الخسوف الاوسط حصل  
موضع القمر الاوسط وهو حاصل الوسطه بد مد قال واما الخسوفات الثلثة التي مرصداها بابا  
فاولها خسوف تام كان وسطه مقد ما بنصف وربع ساعة على اصناف ليلة تتلوها الحادي والعشرون  
من شهر رابوي من السنة السابعة عشر ذر ما بوس والشمس ساعت في الثور كيه وثانيها خسوف  
نصف وثلث في اجانب الشمال من القطر وكان وسطه مقد ما بساعة على اتصاف ليلة تتلوها التا





وكان قوس ح ه ا قوس ه الباقية صطوبه ووتره الح م براد من مركز التند وير  
 قطع اب ه ولكن ك ونصل ك ما راسدي لم فاذا ضربنا اى وهو ٧٣٢ بى وهو ٧٣٢  
 ٧٣٢ ٧٣٢ لولط بلع ٧٣٢ م موبو مساويا لسطح لى وم فاذا درنا عليه مربع م ك بلع مربع فاذا ندرنا  
 ك م ٧٣٢ م موبو حدره ٧٣٢ ح ه وهو خط ك على ان نصف قطر التند ويرستون  
 فنصف قطر التند وير على ان ك ستون ه م وهو قريب مما وجدنا بالحسوفات القديمة وبعد  
 الصورة مع عمود ك م موطوطا ك فاذا درنا نصف ا ه وهو م د ك ح على ه وهو ٧٣٢ م  
 لولط بلع ٧٣٢ م موبو وهو خط ك م على ان نصف قطر التند ويرستون وهو على ك ستون بطرح ان ك  
 وهو ح ر و ه ك م قوسه موح ل وهى قوس م ه م تمامها ص م كال وهو قوس ل ا م  
 نقصنا منه قوس م ه او هو من ل م بقى م ه م وهو قوس ل ا و كان ا ب فى كاسق قوس ل م  
 سدح وهو حاصل الاختلاف وانظر زاوية اى ك الباقية بعد نقصان زاوية ك م م قامة  
 ح ك ب فكانت زاوية ا ب ر م فزاوية ل م الباقية وهى الاختلاف الجزئى الذي به  
 يريد موضع القمر الاوسط على الراى ك ر دناه على مقابلة الشمس في الحسوف الثاني بلع حاصل  
 الوسط في الجمل ك ط ل تصحيح حركتى الطول والاختلاف قد ظهر مما مر ان حركة وسط  
 القمرات فيما بين اوسط الحسوفات القديمة والحديثة بعد الادوار ك م م وحركة الاختلاف  
 ت م د وكان بينهما من الزمان ٨٥ سنة مصر ٧٣٢ يوما اعني ١٧٨٣ يوما وثلاث  
 عشر ساعة وكسرها ما على الاطلاق فنصف وملت ساعة واما بالحقيقة فملت ساعة  
 فقمنا الحركة على الزمان خرجت حصه اليوم ا م من الوسط فكذا ذكرناه واما من الاختلاف  
 فنقصان سبع عشرة دقيقة في جميع المدة وكذلك قمنا على هذه المدة ونقصنا حصه اليوم  
 وهى ما لوط سادس من حركة الاختلاف الماخوذه قبل التصحيح ووضعنا الباقي في الجداول  
 بحال طرح في حاصل الوسط والاختلاف فكان باسكندرية من نصف نهار اول يوم من  
 تاريخ محصر الى اوسط الحسوفات القديمة بالاطلاق والتحقيق ٢٥ سنة مصر ٧٣٢ يوما  
 و١١ ساعة وسدس وكان حصه من حركة الوسط ك م م ومن حركة الاختلاف ق م ل  
 من حاصل ذلك الحسوف بقى حاصل الوسط الاول تاريخ محصر في الثور ملك وحاصل الان  
 ربع مط واذا نقصنا حاصل الشمس من حاصل القمى بقى حاصل البعد ل ا قول واذا احدث  
 الحركتين لما بين مبد المحصر وورد جرد وكانت حركة الوسط ك م م وحركة الاختلاف



تاريخ محصر الى اوسط الحسوفات القديمة بالاطلاق والتحقيق ٢٥ سنة مصر ٧٣٢ يوما  
 و١١ ساعة وسدس وكان حصه من حركة الوسط ك م م ومن حركة الاختلاف ق م ل  
 من حاصل ذلك الحسوف بقى حاصل الوسط الاول تاريخ محصر في الثور ملك وحاصل الان  
 ربع مط واذا نقصنا حاصل الشمس من حاصل القمى بقى حاصل البعد ل ا قول واذا احدث  
 الحركتين لما بين مبد المحصر وورد جرد وكانت حركة الوسط ك م م وحركة الاختلاف



الاختلاف لطعم ردهما على الحاصلين لم يحصل بل حصل الوسط الاول برود جرد في كمال الـ  
وحاصل الاختلاف سري مطوح بحسب ذلك يكون حاصل البعد ر ع ر ك د ط في تصحيح  
العرض وحاصل قد كان او لا يقع لنا خطا في حركة العرض اذا كنا نستعمل راي ابرجس وهو ان  
الشمس تقدر تلك الخاص تمامه وخمسين مرة بالقرب وتقدر دايه الظل الكانه عند بعد  
الوسط في الاجتماعات والاستقلالات مرتين ونصفا فان ذلك اذا كان موضوعا وكان  
مقدار عرض القمر كله انهم موضوعا كانت جد ودلت الحسوفات الجزويه معلومه فكما اذا اخذنا  
مدته بين خسوفين وحركة العرض فيها وعرفنا مقدار الظلمه في وسط زمان كل واحد منها بعد  
موضع القمر المقوم من اي عقده كانت ثم عرفنا تقدير القمر اعني التفاوت بين موضعيه المقوم  
والوسط مما تركنا قد عرفنا من ذلك بعد موضعيه الوسط من العقده فعرنا حاصل العرض  
في كل واحد من الوصلين وعرفنا القوس التي تقطعها القمر بعد الادوار التامه في تلك المده واما  
لان فقد استعملنا اواما اعظم عنا من ذلك اذ هي غير منبنيه على تلك الاصول الموضوعه  
بها الخطا في الحركة المستخرجه منها وظهر منه فساد تلك الاصول فاصلحناها ولذلك فعلنا في  
الاصول التي وضعت لرحل وعطار فاصلحنا خطهما ادتمسا ان رصدنا ارساد الشد تحصيل  
من الارصاد القديمه ومن الواجب على من شرع في هذا العلم موثر الحق ان لا يقتصر على استعمال  
القوانين النقيسه في تصحيح اصول القداماء بل وفيما لعقده انهم من الاصول وان لا يستمع  
في حجب ما يصمد هذا العلم من الامور الخليله لالهيه لا لاسعاده بغيره والبناء على ما يتوكله غيره  
وطريقنا هذه ان نطلب الخسوفين رصد الاصح ما يمكن وبينهما من الزمان اكثر ما نقد عليه  
بشرط ان يكونا عند عقده واحده وان يكونا متساويي جهة الظلمه اعني الشمال والجنوب  
ليكون القمر من تلك العقده الى جهة واحده وان يكونا متساويي مقدار الظلمه متساويي  
البعد عن الدر وه ليكون مقدار عرض القمر مهما واحد ا فانه تتفاوت سعة دايه الظل وضعا  
في الابعاد المختلفه ولا شك ان حركة العرض فيما بين مثل هذين الخسوفين من الزمان يستعمل  
على ادوار تامه فاخذنا خسوفا رصد سابل فوجد في انتصاف الساعه السادسه مسقدا  
نصف ساعه على انتصاف ليله يتلوها رابع شهر طوبى سنه احدى وثلثين من عمده دار الـ  
وقد احسب من جنوبي القمر اصبعان واخر رصدناه باسكندريه فوجدناه متقدما ما بين  
ساعات وثلث وخمس على انتصاف ليله يتلوها الثامن عشر من شهر ماخوذ من السنه

75

ط

نکند

٢٠٠٠

حظاً له

٢٢

2010-11-10

122

التاسعة لادريانوس وقد انخسف مثل الاول وكان عند الديب عرنا ذلك من الاصول  
 القديمة وكان بعد هما قريبا من السواء وادنى قليلا من الوسط الى الاقرب وذلك لان بين  
 نصف نهار اول تاريخ مختصر وسط الخسوف الاول كان باسكندرية ٢٥٤ سنة و١٢ يوما  
 وعشر ساعات وثلثي ساعة مطلقه هي عشر ساعات وربع محقة وكانت خاصه القمر حينئذ وسط  
 وتعدله الناقص من الوسط ع و بين اول محصر وسط الخسوف الثاني كان ٨٧١ سنة  
 و٢٥٤ يوما وثمانى ساعات وخمسة ساعة مطلقه وهي مائى ساعات وجزء من احدى عشر  
 محقة وكانت الخاصه رماح والتعديل الزايد على الوسط كم فمابين الزمانين ٦١٥ سنة  
 و١٣٣ يوما و٢١ ساعة ونصف وثلث وما بين الوسطين نقص عن الاول وار النامه مجموع  
 التعديلات وهو ط ك وعلى اصول ابرحس بهذا القدر في فادن قد راى حركه الارض  
 الوسطى على ما اوضحه اصوله تسع دقائق قسمناها على ٢٢٤٩٠ يوما ما بالقرب حرم  
 حصه اليوم ح لطح سادسه ردها على الحركه الماخوذه باصوله وربنا الجداول بحسب  
 على ما مر من طلبنا التعديل حاصل العرض خسوفين بالشرائط المذكوره جميعا غير ان التعديل لا يكون  
 فيها واحده فوجدنا اولها الخسوف الثاني من الثلثه النابليه المذكوره في تحقيق الاختلاف وتكا  
 الخاصه حينئذ ب ك د والتعديل الناقص ع بط ك ه م والثاني خسوف استعمل ابرحس ايضا  
 وكان وسطه ب ا ب بعد ست ساعات وثلث من ليله تلوها التاسع والعشرون من شهر ربيع  
 سنة عشرين من سنى دار الذي كان بعد مفسر وسط الخسوف متقدما على انقضاء الليل بمجموع  
 ب ا ب و بساعة وربع باسكندرية واذن مابين نصف نهار اول محصر وبينه يكون ٢٢٤٩٠ فاذن  
 سنة ٢٢٧ يوما و٢٢ ساعة مطلقه وهي نه محقة فلكون خاصه القمر ح ب مد والتعديل  
 الناقص ع ك ولما كان الزمان بين الخسوفين ٢١٨ سنة و٩٠ يوما و٢٣ ساعة وجزء  
 احدى عشر كانت حركه العرض فيه قس ووظاهر ان القمر مهابا قريبا من عا ب بعده وقد انخسف  
 منهما من خسوفه ربع القطر الا انه كان في الاول عند الواسطه الثاني عند الذنب فلكل واحد  
 المايل حول قطرا ح والراس وح الدب وب مهابا الشمال وبمصل اوجه مساويين قد  
 موضع القمر المقوم في الخسوف الاول وه في الثاني ولكن موضعها الاوسط في الاول وح في الثاني  
 فلان قوس ح قس و قوس ك ب و قوس ح ع ك يكون قوس ك ه قس فده وسع جميعا ح ع ك  
 ح ل ط فكون الواحد منها ط ل ه ويكون ا ر ل د وح ط ك فحاصل العرض الخسوف

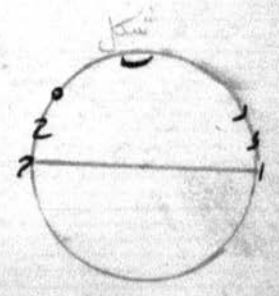
هذا الخسوف المذكور في  
 التاريخ المذكور في  
 كتاب التاريخ المذكور في  
 كتاب التاريخ المذكور في

هذا الخسوف المذكور في  
 التاريخ المذكور في  
 كتاب التاريخ المذكور في  
 كتاب التاريخ المذكور في

نقشه

هذا الخسوف المذكور في  
 التاريخ المذكور في  
 كتاب التاريخ المذكور في  
 كتاب التاريخ المذكور في

ط











بعد الانصاف بساعتين وربع مستويه بالقرب فيما بين الاول والثاني من الزمان مع

[illegible]

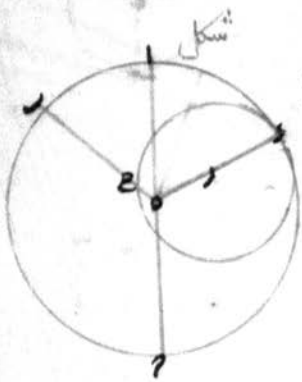
ومن الاجزاء ف ما وقد وضع ابرحس الزمان مفعولة والاجزاء ف ك وما بين الثاني  
الثالث من الزمان مفعول ك د ومن الاجزاء مفعول به وقد وضع ابرحس الزمان مفعول  
والاجزاء مفعول له فوق له الخطا في الاجزاء بسدس عشر سلك تقريبا وفي الزمان بنصف وثلاثين  
ساعة وجز من اسي عشر وقد وقع من ذلك في النسبة المطلوبة من الخلاف ما لا قد  
نعتد به فهذا سبب الاختلاف الواقع في حسابه وزاد من ذلك القبح باصولها تمت المقالة الرابعة

الْمَقَالَةُ الْخَامِسَةُ

في صفة القياس بها الكواكب وهي ذات الحلق لسنا نجد الاختلاف المذكور فيما دون  
الاجتماعات والاستقبالات من سائر تشكيلات القمر بالقياس الى الشمس كما في اصل نجد معه اختلافًا  
آخر يزيد بحسب ابعاده عن الشمس فيكثر في القربين ويعود الى الاختلاف الاول في الاتصالين  
المذكورين وقد بيننا ذلك بما الله ابرخس من اوصاده لمسيرات القمر الجزويه وبما وجدناه  
باله هذه صفتها اتخذنا خلقين متساويين متوازيي السطوح وركبناهما مقطعين على قوائم  
واقمنا احدهما مقام دائرة البروج والاخرى مقام المارة بالقطاب الاربعة واودنا في موضع  
قطبي البروج من المارة وتدين اسطواسين ناسين الى الداخل والخارج وفي موضع قطبي معدل النهار  
اخرين ناسين الى خارج وحدهما اثبتنا في الوددين الاولين خلقين مندمتين مما سان الخلقين  
الاولين بالمقعر المحذب وتدوران فيهما وعليهما فيقومان مقام دائرتين من دوائر العرض  
وفي الوددين الآخرين خلقه يحيط بسائر الحلق وقد ورجعها فيه فيقوم مقام دائرة نصف النهار  
وكلت في داخل العرضية الداخل حلقه صغيرة مندمه بحسب لا يخرج عن سطحها وتدور فيها الى

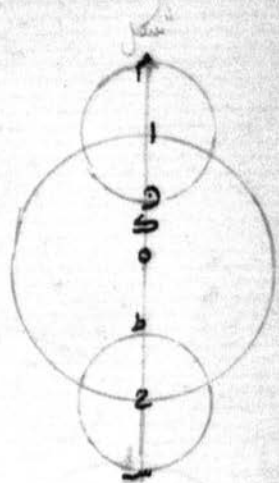
القطبين لرصد العرض وركبنا عليه ما ينقسم مقاطعين فاشترين عربيطا حلقة كفسى الارتفاع  
 ويتم الآلة بهذه الحلق الست ثم قسمنا حلق البروج والعرضية الداخلة باقسام الدبرج واجزائها ما  
 امكن اقول وفي بعض النسخ جعلت العرضيتان معاد اخل البروج ليقم دورتهما من غير ان يراهم  
 احديهما وتداق قطبي معدل النهار وذلك لاصوب وجعلت حلقة نصف النهار ايضا متضاعفة  
 خارجتها مقسومة بالاجزاء ليحرك الداخلة فيها فيرفع القطب في كل اقل بقدر عرضه وصارت الحلق  
 سبعاً قال فاذا نصبنا حلقة نصف النهار نصبنا ثابتاً في سطح دائره نصف النهار وقاطعاً سطحها سطح  
 الافق قوائم مرتفعاً احد قطبي معدل النهار منها على موازاه سطح الافق بقدر عرض البقعة كان  
 معدل الحلق داخلاً حول قطبي معدل النهار شبهها بحركة الكل قال فلما نصبنا هاتين المثلين كون  
 الشمس والقمر معاً ظاهرين جعلنا العرضية الخارجة قاطعة لشكل البروج على الجزء الذي فيه الشمس  
 في ذلك الوقت وادرنابا المارة الى ان يصير ذلك التقاطع محاذياً للشمس فيستطل الحلقان  
 بنفسها وان كان القياس من كوكب اخر غير الشمس فالان يرى الكوكب في موضعه من حلقة  
 البروج لاصفا ببسيطهما معا وحينئذ يصير حلقة البروج في سطح دائرة البروج وعلى وضعه ثم  
 كنا ندير العرضية الداخلة نحو القمر وغيره مما يريده قياسه وندير داخلة الصغرى نحو القطبين  
 الى ان يرى القمر والقطبين معا فيكون موضع تقاطع هذه العرضية وحلقة البروج من حلقة البروج  
 موضع القمر في الطول وما بين وسط البقعة وحلقة البروج من اجزاء العرضية الداخلة عرض  
 القمر احد الجنتين **ب** في الاصل الذي عليه هذا الاختلاف كما نجد موضع

المائل



المائل حركتين مستويتين متضادتين حول مركز البروج يتحرك باحدهما مركز تلك الدائرة  
 الى التوالي بقدر حركة العرض ويتحرك بالثانيه مركز تلك في ذلك السطح بعينه خارج المركز  
 المركز التدوير الى خلاف التوالي بقدر فصل ضعف حركة البعد على حركة العرض فلا محاله  
 يتحرك البعد الا بعد ايضا كذلك فتهي حركة مركز التدوير في الطول بعد حركة الجوز هو بقدر  
 حركة الوسط ويصير البعد بين الخطين الخارجيين من مركز البروج اللذين يمتد هما مركز الخارج  
 وبعد البعد والثاني بمركز التدوير بقدر ضعف حركة البعد وهو مجموع الحركتين المتضادتين  
 وتلزم من ذلك ان يكون قطع مركز التدوير والفاصل الخارج في زمان الشهر والوسط مرتين وان  
 يكون العود الى البعد الا بعد في الاجتماعات والاستقبالات الوسطى ابد اذا وضع كذلك والى  
 الاقرب في التربعين فليكن الانصاح ذلك ا ب ح وحول مركزه وقطره ا ح المائل وليكن ا م موضعا  
 يجتمع فيه البعد الا بعد من الخارج ومركز التدوير ووسط الشمس وبداية الحمل والنهاية الشمالية  
 مثلا معا في يوم يتحرك السطح حوله بحركة الجوز هو الى جانب ك فيصير النهاية الشمالية في الحوت  
 ك ط وبحركة الخط ا م بمركز الخارج وهو نقطة ز وبعد البعد الا بعد وهو نقطة د الى ذلك الجانب  
 باط فيصير ذلك الخط د ه ويكون نقطة ك الحوت ح ح وبحركة الخط المار بمركز التدوير وهو ح  
 الى جانب ب ك فيصير ذلك الخط ح ب ويكون طرفه في الحمل على بعد ح ما من بدايه  
 وهو حركة الوسط على بعد ح من النهاية الشمالية وهو حركة العرض ويصير البعد من خطي  
 د ه ب بقدر حركتين ك د وهو ضعف البعد من الشمس يتحرك ح من الحمل فتوسط  
 الخطين والحيطان لا محالة تعاودان الى الانطباق بعد نصف الشهر ويتقاطران في البرج و  
 الثلثة الارباع اعني في التربعين فيكون حينئذ مركز التدوير في اقرب القرب قال و  
 ظاهرا ان حركة الطول المستوية لا يختلف من جهة الخارج المركز اعني من جهة كون قوس  
 ك غير شبيهة بقوس ح لان خطه ك الدائرة حوله انما يفعل بحركته قوس ك لا قوس  
 ك ح وانما يحدث التفاوت بسبب الاختلاف اللازم من تلك التدوير وحده لا خلا  
 زواياه عند البصر بسبب بعده وقربه من الارض اتول وفي امكان حركة بسيطه على محيط  
 دائرة ليستوى على نقطه عن المركز نظر بح ان تحقق قال فمتى كان مركز التدوير على البعد  
 الا بعد وذلك في الاجتماعات والاستقبالات الوسطى لم يكن تفاوت اصلا فلا ان  
 رسمنا تدوير حوله كانت نسبة آ الى ا ه ما خرجت من حساب الخسوفات الثلثة

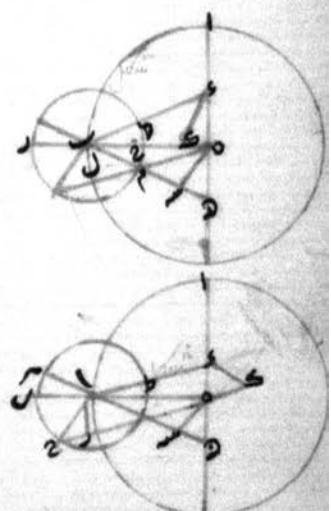
المذكورة بعينها وغاية التفاوت انما يكون متى كان على نقط ح البعد الأقرب وكان التدوير  
 طس لان نسبة خط ح س الكاين شيئا واحدا في جميع الأوضاع الى ح ك الذي هو اقصر خط  
 يخرج منه الى مركز التدوير يكون اعظم من جميع النسب في جميع الأوضاع **ح ك** **ط** **س**  
 ولعمرة أكثر اختلاف يلزم من التدوير عند كونه في اقرب من الارض رصدنا الانباء  
 الموثقة بين القمر حتى يكون التقريب وسط سيرة بغاية التقريب ليكون الاختلاف الاول في الغاية على تربع  
 الشمس ليكون مركز تدويره في حضيض الخارج المركز بحيث لا يكون له في الطول اختلاف منظر ليكون صفة  
 المربع هو الحقيقي قول وذلك يكون عند كون القمر على الدائرة المستماة بوسط سماء الروية وهي المارة  
 باقطاب البروج والافق من بين اللطاع والغارب قال فوجدنا أكثر التفاوت بهذه الارصاد بين  
 موضعية الوسطى والحقيقي بالتقريب سبعة اجزاء وثلاثي جزء فيكون أكثر الفضل على الاختلاف الاول  
 بخمسة وثلاثي ويذكر المثل صدق من انما وجدنا الشمس قبل ان تصاف اليوم الخامس والعشرين  
 من فامانوف في السنة الثانية لا يتوحد خمس ساعات وربع في الدلوك **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 وكان عاشر الوقت الجزء الرابع من الواقي ولما كان بعد القمر عن نصف نهار اسكندرية نحو ثمانية  
 ساعة ونصف بالتقريب لم يكن له اختلاف منظر محسوس في الطول فالمدّة بين اول مختصر الى  
 هذا الوقت ١٨٥ سنة و ١٠٠ يوما و ١٠ ساعة مطلقه ومحققه وسط الشمس **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 وهو كما وجدناه وسط القمر **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 يكون الاختلاف في الغاية فاذن فضل وسطه على تقويمه **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 البعد مكان الخمسة الاجزاء التي يوجبها الاختلاف الاول وايضا رصد ابرخس بعد مضي ثلثي  
 ساعة زمانية من نهار السادس عشر من شهر اسي في سنة خمسين من الدهر الاول لميلس قال وكان  
 السرا **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 في الاسد **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 بينهما فوبه وكان العاشر الجزء التاسع من الثور فاركان ساعة النهار حينئذ برودس وهو  
 موضع الرصد **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 مختصر هذا الوقت ٩١٤ سنة و ١٠٠ يوما و ١٠ ساعة مطلقه ومحققه **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 نصف نهار برودس واسكندرية واحدة فوسط الشمس باصولنا **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**  
 القمر **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك** **ط** **س** **ح** **ك**







الذي تمر بالذروة والحضيض ليميل بها سطح التدوير في الطول على وجه لا يخرج عن سطح المائل  
 وتقديره ان تفرض ذلك القطر منطبقا على قطر الخارج المار بالمركزين عند كون مركز التدوير  
 الاجتماع مثلا ثم يوهن ان الذروة بعد مفارقة الاوج ياخذ في الميل الى جهة الاوج والحضيض  
 الى مقابلها حتى ينتهي مركز التدوير الى تسديس الشمس ثم ياخذ الذروة في العود الى وضعه الاول  
 الى ان يعود اليه عند انتهاء المركز الى ترسيبها اعني حضيض الخارج ويحصل الانطباق مرة اخرى  
 ثم ياخذ الذروة في الميل عن جهة الحضيض الى جهة حتى ينتهي المركز الى التثليث ياخذ  
 الذروة في العود الى وضعه ويعود اليها عند انتهاء المركز الى الاوج فيكون ميل الذروة فيما بين  
 التسديسين والتثليثين اللذين يتوسطهما الاجتماع والاستقبال الى خلاف التوالي وفيها  
 بين التسديسين والتثليث اللذين يتوسطهما كل واحد من التبيين الى التوالي ويميل الحضيض  
 بخلافه وهذه الحركات اقطار تدوير الخمسة في الميول والارتفاعات على ما يجب الا انها يكون  
 في العرض وهذه في الطول والنظر في كيفية وجود حركات مستديرة مستوية نامة يظهر عنها امثال  
 هذه الحركات في الحسن اوجب فيلتحقق ونعود الى الكتاب قال ونحن تبين ذلك نذكر صدي  
 لا برخص هما اتوى ارضا هذا الباب دلالة على المطلوب وقد كان التدوير فيها في البعد  
 الاوسطين من الخارج والفترة احدهما قريبا من الحضيض في الاخر من الذروة وكانت  
 الرصد ان برودس في سنة سبع وتسعين مائة من وفاة الاسكندر اما الاول فقد كتب انه  
 في ابتداء الساعة الثانية الزمانية من اليوم الحادي عشر من شهر فرموني وجد الشمس في الثور  
 رمد والقمر المربع في الحوت كما كان الحقيقي ايضا في الحوت كما عول وكان من ذلك الوقت الى  
 نصف النهار بالساعات المستويات ٥٥ مابين اول يختصر هذا الوقت ٤٢٥ سنة و٣١٩ يوما  
 و٥٥ ساعة مطلقه و٥٥ محققه وسط الشمس حينئذ بحسبنا او ما تقويمها اربعة وسط القمر  
 كما خاصة بعد وسط الشمس في الحوت وعين تقويمها سبعة وبعده تقويمه  
 تقويمها بالرصد سبعة فالاختلاف الناقص هو واما الثاني فقد كتب انه بعد تسع ساعات  
 وثلاث زمانيات من اليوم السابع عشر من شهر رامي وجد الشمس في السرطان في تلك الفترة  
 الاسد عاصم كما هو موضع المرئي لعدم اختلاف النظر في الطول في مثل هذا الموضع  
 بين اول يختصر هذا الوقت ٤٢٥ سنة و٣١٩ يوما و٥٥ ساعة مطلقه و٥٥ محققه وسط  
 الشمس بحسبنا او ما تقويمها سبعة تقويمها سبعة وسط القمر في الحوت كما خاصة سبعة بعد وسطه عن



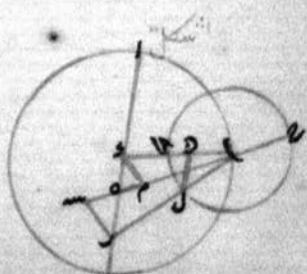
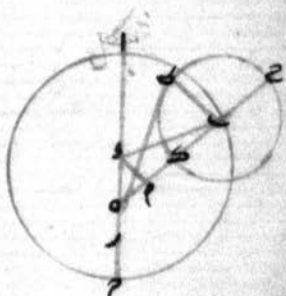
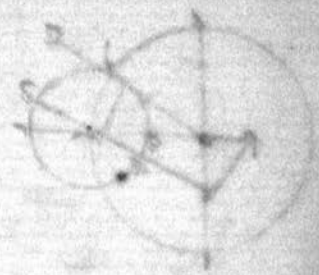








الخمسة عشر سطر الاعلى كان العرض شماليا وان وقع دونه كان جنوبيا والواقع في السطر الاول هو  
 المجاز من الشمال الى الجنوب وفي السطر الثاني بالعكس **سبب** في انه لا يقع في خط الاعتدال  
 والاستقبالات لسبب اختلاف المركز تفاوت يعده به قد مر ان مركز التدوير والاجتماعات  
 والاستقبالات الوسطى يكون في حقيقة الوجة فاذا في الاجتماعات والاستقبالات الحقيقة يمكن  
 ان يكون بعيدا منه بقدر ضعف اختلاف النيز ويسبق الى الظن انه ربما يلحق بسبب هذا البعد  
 في الاختلاف الاول البسيط تفاوت له قدر فحين يزيد ان شين ان لا قدر له فنقول ان التفاوت  
 المذكور انما يقع باحد سببين احدهما قرب التدوير من الارض والثاني نزول الذروة والحضيض  
 الاوسطين عن محاذة مركز البروج وانما يكون اكثر ما يقع منه بالسبب الاول اذا كان **خط**  
 الاول في الغاية وبالسبب الثاني اذا كان القر في الذروة او الحضيض اما عند كون الاختلاف في  
 الغاية فلا يقع من جهة السبب الثاني تفاوت محسوس ويمكن حينئذ ان يبلغ غاية بعد مركز  
 التدوير عن الوجة قدر ضعف غايته اختلاف النيز وذلك عند كون الحد هار اذ او  
 الاخر فاقصا واما عند كون القر في الذروة والحضيض فلا يقع ايضا من جهة السبب الاول تفاوت  
 محسوس فلا يمكن حينئذ بعد مركز التدوير عن الوجة الا بقدر ضعف غايته اختلاف  
 الشمس وجدها فليكن ا ب ح حول ك خارج و ه من قطار مركز البروج و ر نقطة المحاذاة  
 وتفصل ا ب ونسم تدوير ح ك حول ب ونصل ب ك ح ب ه ثم نجعل قوس ا ب للسبب الاول بقدر  
 ضعف غايته الاختلافين وهو د ه ويخرج ه ه ماسا للتدوير على ط ونصل ب ط ومن ك مود كم  
 على ب فنجيب زاوية ا ه ب ب ط ل جيب تمامها ب ه ل وهما قدر ا م م ه على ان ك ه ستون اما على  
 انه ب ط فم م ب ل وم ه ط فخط م ب الذي يقوي ب ك عليه وعلى د م ب ط وجميع ب ه ا  
 ط م و ب ط هذه الاجزاء فهو على ان ب ه ستون وهو جيب زاوية ب ه ط قوسه **سبب**  
 على ا ب د ق قيمتين فهو غاية التفاوت بالسبب الاول فاذا لا يقع بسببه اخطاء في الاتصالات الا  
 دون نصف ثمن ساعة ونجعل قوس ا ب ايضا للسبب الثاني بقدر ضعف غايته اختلاف الشمس  
 ك م وليكن القر على ل الحضيض الاوسط ونصل ه ل ويخرج من نقطة ل ر على ب ه اعده ل ه  
 كم ر ب فنجيب زاوية ا ه ب ب ط ل جيب تمامها ب ط م ل وهما قدر ا كل واحد من كم ر ب  
 وكل واحد من ه م ه م على كل واحد من ه م ه م ستون اما على ان كل واحد منهما ب ط فكل  
 واحد من كم ر ب ه م ا وكل واحد من ه م ه م ويكون ب م الذي يقوي ب ك عليه وعلى



وعلى كم خط ما وجميع مساحته وبالقوى عليه وعلى رسمه ايضاً قريب منه ولتساويه مثلثي  
 كل ضرب رسمه يكون نسبة كل واحد من له ذلك الى كل كسب كل واحد من رسمه  
 الى رب كل على ان كل يكون دورته فاذا انقصنا له عن به وهو سطح بقيه قد  
 يدور به والقوى عليه وعلى نه قريب منه كل على ان له ستون اربع دقائق وهو جيب زاوية  
 له نه وقوسه قريب منه وهو غاية التفاوت بالسبب الثاني فاذا لا يلحق بسببه خطأ في الاتصال  
 الاول ثمن ساعة وليس ممسكاً ان يلحق هذا القدر من التفاوت نفس الارصاد والعرض من ذلك  
 ان يعلم انه لم يقع في حساب الخسوفات الليلة التي استخرجنا منها اصول القربسبب الاقتصار على الاول  
 الاول وترك اعتبار ما عداه تفاوت يحسن به **باب** في اختلاف منظر القمر وبعد ان فرغنا عن معرفة  
 موضع القمر الحقيقي طولاً وعرضاً في كل وقت فنقول لما لم يكن الارض عند مدار القمر كقطب كان موضعه المرئي  
 من سطح الارض غير موضعه الحقيقي الذي بالقياس الى مركزها وقد كانت الى معرفة موضعه المرئي ايضاً  
 حاجة فيما يتعلق برويته لاسيما في الكسوفات الشمسية فكان الواجب ان نبين كيف يعرف من  
 موضعه الحقيقي من موضعه المرئي في كل وقت وبالعكس التفاوت بين الموضعين هو المسمى باختلاف  
 المناظر ولما امتنع معرفة الاختلافات مناظر اجزوية لا بعد معرفة مقادير ابعاد القمر المختلفة عن الارض  
 وامتنع معرفة مقدار بعده من الارض الاصل لا بعد معرفة اختلاف منظره فانه من المتعذر  
 الوقوف على قدر البعد من الارض لكل كوكب لا يوجد له اختلاف منظر اعني يكون الارض عند مدار  
 كنفه احتجنا اولا الى رصد اختلاف ما للقمر وقد جعل ابرهس حجة عن ذلك من جهة الشمس اذا  
 كانت الاعراض اللاحقة بالشمس والقمر معاً متقضية لا مكان معرفة بعد كل واحد منهما عن  
 الارض من بعد الآخر كما يطر في ما بعد فوضع اولا للشمس اختلاف منظر قليل جداً استخرج منه  
 بعد هامن الارض ثم انه اضطرب في اثناء الكلام في الكسوفات فجعل الشمس قارة عديمة الاختلاف  
 في المنظر وقارة ذات قدر صالح منه فصار كلامه في ابعاد القمر ايضاً مضطرباً بحسب قوله وكيف  
 لا ولم يتقرر عنده هل يوجد لها اختلاف منظر ام لا فضلاً عن مقداره ان كان **باب**  
 في حمل الرصد اختلاف المنظر وهي ذات الشبعتين عملنا سطرين متوازيين السطوح في  
 غاية الاستواء لا ينقص طول كل واحد منهما من اربعة اذرع لثنيها وقسمه الى صغار الاجزاء وجعلنا  
 لها انحناء الى اكيلا بلون لطولها ثم رسمنا في وسط سطحها خطين مستقيمين وركبنا على طرفي  
 احدهما شطرتين متساويتين ومتوازيتين فيهما ثقبان لا ارتفاع تمر الخط بوسطهما وجعلنا



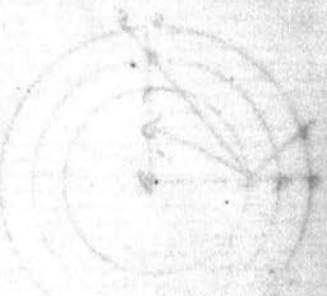
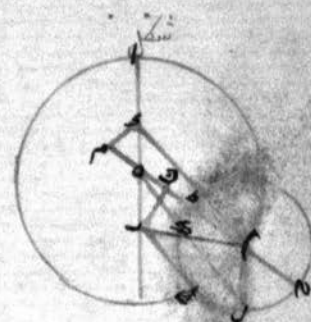
على البصر منهما اضيق والى القمر اوسع محب يرى تمام الجرم منهما ثم تقبلا طرفي المسطرتين  
 في جهة اوسع النقيبين وركبناهما كما الفرجا بمحور يمر مركزه بالخطين وفضلنا من الخطين  
 اكثر مقدارين متساويين يمكن ان يقع على المسطرتين يتحدد مبداهما عند مركز المحور ويجعل  
 لنهايتها علامتين وقسمنا خط التي ليست عليها شططينا الارتفاع بسنتين حزا وبأجزاءهما  
 ما امكن وركبنا هذه المسطرة قاعدة في سطح نصف النهار بحيث ينصب عمودا قائما على  
 سطح الافق باستواء ويكون موضع التركيب محاذيا لسمت الرأس وتذو رفات شططيني الارتفاع  
 في المحور مما على الشمال فتبعد ويقرب من المنتصبه من غير ان يخرج عن سطح دائرة نصف النهار  
 بغير اضطراب والتواء وركبنا في طرف المسطرة المنتصبه من خطها ايضا شططين متساويين على خط مستقيم  
 مواز لحدى سطحها لهما يتعلق الشاؤل من الشططين العليا الى السفلى امتحان قياهما على سطح  
 الافق وعملنا مسطرة ثالثة مستوية اذق من الاولين واطول منهما بقدر يمكن ان يوترها عند  
 احاطتها بمزاوية قائمه وركبناها مع المنتصبه بمسار دقيق يمر بطرف الخط المقسوم عند القاعدة  
 اعني موضع العلامة وباحد طرفها بحيث يكون هذه الثالثة ايضا سلسلة الدوران وذلك  
 المسار يعرف بها قدر البعد بين العلامتين عند مفارقة ذات شططيني الارتفاع للمنتصبه  
 فاذا وافى القمر دائرة نصف النهار اذنا ذات شططيني الارتفاع الى ان يرى تمام الجرم من نقبتهما و  
 حركنا الثالثة الى محاسنها عند موضع العلامة ثم جعلنا على موضع المماس من الثالثة علامة فيكون  
 العلامتين من الثالثة وثالثهما ارتفاع القمر اعني بعده عن سمت الرأس بحسب الروية وعرفنا  
 قدره بتطبيقه على الخط المقسوم من المسطرة المنتصبه ثم قوساه في جدول الاوتار ليحصل لنا  
 تمام الارتفاع المرئى قال وينبغي ان يجعل هذه الارصاد عند كون القمر في احد المنقلبين يكون  
 دائرة نصف النهار التي هي دائرة الارتفاع حينئذ هي ايضا دائرة العرض ودائرة الميل معا لكونهما  
 المارة بلا قطاب فيكون عرض البلد ويميل درجة القمر حينئذ وعرضه وتمام ارتفاعه اعني الحقيقي  
 والمرئى من دائرة واحدة ويكون معرفه ما يطلبه من ذلك بسهولة وقد رصدناه من اس  
 المعرفة غاية عرضه عند كونه في النقطة المصيفة والنهاية الشمالية ليكون نصف النهار هي  
 المارة بلا قطاب الاربعة وباقطاب مثل القمر ومائله ولثلاثين ألف موضعا تحقيقا  
 المرئى بماله قدر في الحسن حينئذ باسكندرية لقربه من سمت الرأس فوجدنا بعد مركزه  
 عن سمت الرأس ارضا ونا جميعا ح وكانت غاية الميل ح نا وعرض الموضع ح فيقي

غاية العرض

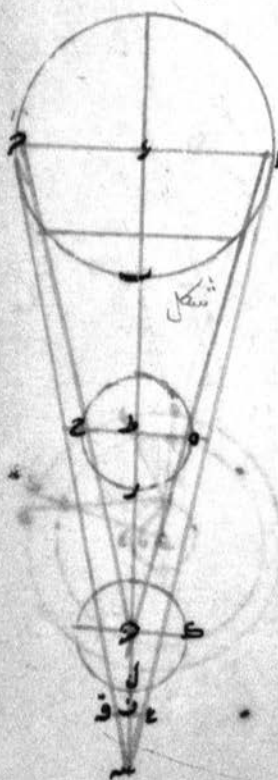
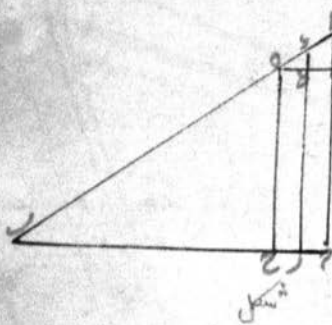




القدر مطاف م الذي يقوى وب عليه وعلى دم مطاف وب ه م ك و س ل ر القوي على  
ب ص ه د ل م ك ف ح ع ل ا ن ب ر ستون ح ا ق و س ه ر و هو قوس ط ك و كانت خاصة القمر  
الوسطى حيث د ر س ب ك ف قوس ط ك ص ه ف ا ذ ن ز ا و ي ط ب ل ق ا ي م ف ط ه ل القوي على ب س ل  
م ك ه و هو بعد القمر من مركز الارض على ان ه استون و ه ك ل ط ك و ب ل ه و كان بعد القمر في ذلك  
الرصد على ان نصف قطر الارض واحد لظمة ه ا ب ذلك القدر ب ط ه و ه ك ل ح م و نصف قطر الن  
ه و ذ ا ك ا ر د ن ا ه و يتصل به معرفه ابعاد الشمس وذلك سهل اذ اعرفت زوايا اقطار النيز والظل  
عند البصر وقد ظن انها يعرف بالآلات الماء وبارمان مطالع الاستواء وذلك غير صحيح فلذلك  
اعرضنا عن تلك الطريقة **يك** في قدر اقطار النيز والظل عند الاحتماءات والاستقبال  
اتخذنا المقياس الذي وضعه ابرحس المسطرة التي طولها اربعة اذرع ورصدنا الشمس بها  
فوجدنا قطرها غير مختلف في ابعادها من الارض بشئ تحسوس ووجدنا القمر مساويا لقطر الشمس  
اذا كان في الامس في البعد الابعد من التذ ويراد في البعد الاوسط منه على ما يقتضيه اصول  
القدماء ومع ذلك فقد عرفنا ان مقادير الزوايا اصغر مما احدها عنهم بما يعتد به الا ان حسابا  
للك المقادير لم يكن من مساحة المسطرة اعني بان يطبق عرض بقية الشظية التي يبصرها تمام الحور  
على طول المسطرة الذي بين البصر وبين تلك الشظية ومسحبه به فان الخطء قد يمكن ان يقع فيه  
لكون طول المسطرة اضعا فاكثرة لعرض الشظية بل كان بخسوفات متساوي فيها اقطار النيز  
فانا اذا وجدنا القطرين متساويين في بعد بقية بالطريقة المذكورة عرفنا من الخسوفات  
الواقعة في مثل ذلك البعد مقدار زاويتي النيز بسهولة فنقول في بيانه ابتداء اخساف القمر  
ببابل في اخر الساعة الحادية عشر من ليلة يتلوها اليوم الثامن والعشرون من شهر افرسنة  
من سنن ابوولسرين وهي سنة ١٢٧٠ بختنصر اخسف من جانب الجنوب ربع قطره فيكون من  
اتنصاف الليلة الى وسط اخسوف ببابل من الزمانية ه و من المستوية ه و وباسكندرية ه و  
اول بختنصر اليه ١٢٧٠ سنة ١٢٧٠ يوما وبلا ساعة مطلقة وبومدة محقة تقويم الشمس حيث د ك ح  
وسط القمر وكه ل خاصة شم ر تقويمه وكه بعده المعوم من النهاية الشمالية ه م فظاهرا انه اذا  
كان قريبا من الذروة وبعده من العقدة ط ك وكانت دائرة عرضه مارة بمركز دائرة الظل كان  
الواقع من قطع فيا بعده وايضا اخسف نصف قطره من اجانب الشمال وقد بقيت ببابل ساعة  
واحدة الى اتنصاف ليلة يتلوها اليوم الثامن عشر من شهر فاما نوث في سنة سبع من سنن

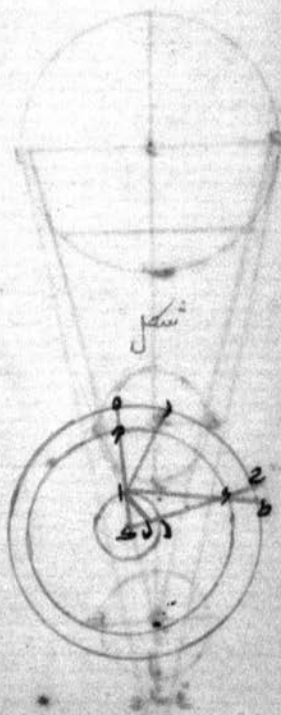


موسمين وهي سنة ٢٢٥ ليجتصر فيكون منه الى نصف الليله باسكندريه امة ما بين اول مختصر  
وهذا الوقت ٢٢٢ سنة و ١٩ يوما و ١٢ ساعة مطلقه و لا محققه تقويم الشمس حينئذ  
خرجت وسط القمر ذلك خاصته لانه تقويمه طرحة بعده المقوم من النهاية الشمالية  
قطران القراذ كان قريبا من الذروة و بعده من العقده ربع وكان دائرة الظل على الوضع المذكور  
كان الواقع من قطره فيها نصفه ففرض القمر في الحسوف الاول ربع ك وفي الحسوف الثاني ربع م  
وهو ربع قطر القمر تمام قطره ك م وهو قطر الشمس ايضا وقد ظهر من ذلك ان نصف قطر الظل  
في هذا البعد كان ربع لان محيط دائرة كان ما رايمركز القمر في الحسوف الثاني فقطر الظل اصغر  
من ضعف قطر القمر وثلاثة اقسامه بما لا يعتد به ولما كانت هذه المقادير بارصاد كثيرة هكذا استعملنا  
في ما بعد وسنسلط في معرفة بعد الشمس طريقه ابرحس ونعمل ان التفاوت من دوائر النيران والظل  
الحادثه عن تماس المخروطات ودوائرها العظام غير معتد به اقول والمتأخرون ذكروا انهم وجدوا  
المنكسف من الشمس في الكسوفات الموسومة بحلقه النور دائره يحيط بها حلقه غير منكسفه وذلك عند  
كون القمر في البعد الابعد والشمس اقربا ووجدوها منكسفه بالتمام ماكنه زمانا صالحا وذلك عند كون  
الامر بالعكس فهذا يدل على الاحساس بتفاوت قطر الشمس في الرويه بحسب ابعادها وعلى كونها  
الكثير من القمر في البعد الابعد **في بعد الشمس ما يتبعه** اقول ولا اذ اخذ من ضلع اب هـ في  
اب حـ اوكه متساويتين واخرج ك ر هـ موازتين لـ ح فيكون جميع ا ح هـ مساويا لضعف ك ر  
لان اذ اخرجناه ط هـ موازيا لـ ح صار جميع ح هـ ط مساويا لضعف ط ر ا هـ مساويا لضعف  
ك ر ونرجع الى الكتاب لكن في سطح واحد ا ب ح حول ك الدائرة العظمى المارة بالشمس و ح حول  
ط العظمى المارة بالقمر في بعده ا ب ح و ك حول ط العظمى المارة بالارض واسم الفضل المشترك  
بينه وبين مخروط الشمس الارض واسم الفضل المشترك بينه وبين مخروط الشمس القمر وكه  
المحور المشترك لها واحـ ح ك م الخطوط المارة بنقطه التماس وقدر المارة بنقطتي تماس دائره الظل  
عند ا بعد بعد القمر في باسرها متوازيه وقاطعه للمحور على قوائم وذلك ظاهر ومساويه لا قطار و  
عند الحسوف على ما مر وقد ظهر ان كل واحد من ط ر ب س د على ان ح ل واحد ونخرج هـ الى ك  
فزاويه ط ح هـ وهي لنصف قطر القمر في البعد الابعد عند الحسوف ك هـ حيهما يوجب تماها  
قريب من س هـ وهما قد راح ط هـ على ان ح ك س تون واما على ان ط هـ س د هـ ط هـ وايضا  
نسبة ط ح الى ف كه نسبة واحد الى اثنين وثلاثة اقسامه فبقية هذه الاجزاء مـ ح لكن جميع ط ح ك





بمنه الاجزاء اثنان اعني ضعف الباقية الوسط ونسبة مرم الى ح كنسبه مرم الى ح اعني ند الى  
 كط فاذا افرض حط مرم واحد كان كط مرم وسط وطنه مرم اثم اذا جعل طنه سدس صار مرم ١٢١  
 جزا بالتقريب من الاجزاء التي ذكر واحد منها وايضا اذا كان مرم واحد كان مرم مرم مرم مرم  
 نسبة مرم الى مرم نسبة مرم الى مرم فاذا افرض مرم واحد كان مرم مرم مرم مرم مرم مرم  
 ثم اذا جعل مرم سدس صار مرم ٢٥٣ جزا وقد دقت بالقرين وجميع مرم ٢٥٣ جزا من  
 تلك الاجزاء فاذا ن اوسط ابعد القربى الاجتماعات والاستقبالات ٩٩ مثلا لنصف قطر  
 الارض وبعد الشمس ١٢١٥ مثلا وبعد مرم من مخروط النظم من مركز الارض ٢٥٣ مثلا **قوله**  
 مقدار اجرام النجوم والاعمال ونسبة مرم وهو سدس الى طح وهو مرم كنسبه مرم وهو ١٢١  
 الى مرم فذكره كفاذا ن اذا جعل قطر القربى واحد كان قطر الارض ثلثه وخمسين وقطر الشمس ثمانية عشر  
 واربعه وخماس اذا اخذ لكعب هذه المقدار فظهر ان الارض ٣٩ مثلا للقربى وان الشمس  
 ٢٥٣ مثلا له ونصف بالقرين فاذا ن الشمس ١٧٥ مثلا لارض بالقرين وذلك ما اردناه  
**في اختلافات المناظر الجارية للذرة في القوة والارتفاع من السن ان الاختلاف**  
 المناظر يختلف باختلاف الابعاد من الارض لكن لما كان التفاوت الذي يقتضيه اختلاف الابعاد  
 الشمس يسيرا جدا حتى انه غير محسوس وذلك لبعده عن مركزه وكثره مقدار بعده وفي القمر يختلف  
 ذلك بينا اختلاف الشمس لبعده الذي وجدناه فقط واختلافات القربى اربعة ابعادها الكون  
 في الذرة والاربع معا وبعده حينئذ سدس ثانيا لكونه في حضيض التدوير وارجح الخارج وبعده  
 كطه ثالثا لكونه في الذرة وحضيض الخارج وبعده مرم رابعا لكونه في الحضيض وبعده كطه  
 هذه الابعاد على ان نصف قطر الارض واحد كما مرم فلنعد الشكل العاشر من هذه المقالة بعينه ونقرب  
 زاويه ح ك و اعني تمام الارتفاع الحقيقي في الوقت المفروض ح جيبه ك جيب تمامه ن ا ن دل وهما ق  
 ال ك اذا كان ك واحد ا ن ك ول ك مرم وبمنه الاجزاء يكون خط ك ك واحد الابعاد  
 المذكورة يبقى خط ك ك للشمس ٢٥٣ دقائق والاول حدود القربى ح ولثانها م ولرابعها  
 ل م فاذا كان ك الذي لا تفاوت محسوسا بينه وبين ك كستين كان ال ك اعني جيب زاويه  
 الاختلاف للشمس ك كط وللقر الاول ك كط وللثاني ك كط والثالث ك كط والرابع ك كط  
 ويكون الاختلاف للشمس ك كط وللقر الاول ك كط والثاني ك كط والثالث ك كط والرابع ك كط  
 الرابع ك كط فحسبنا بهذا الوجه سنه من الاجزاء تمام الارتفاع ووضعنا في جدول مقسوم







يطبق في تقويم اختلاف المنظر فاخذ بازاء

ساعات حد الوقت المفروض من نصف النهار

في الحق الموضوح من حدوا بالابا تقاطعوا في

في الاقليم المذكور من قبل وادخلت في

البروج والارتفاع من الصف الثاني تمام الارتفاع

ومدخل في هذا الجدول واحد به من الصف

الما في اختلاف الشمس ومن الصفوف الاربعه الى

بعده اختلاف القمري فان كان القمر في احد الاو

والثالث كان الاختلاف ما نخدمه في الصف

أثلاث أو خامس بعده وأربع في أحد الثالث

الاركان التي هي اركان الاسلام

والتابع كان ما جده فيها بعد زيادة

الرابع او السادس عليهما فان كان فيما هـ

الحمد وديققنا خاصة القبر المعد له بعينها ان  
نت

كان اقل من نصف او تمامها من الدوران کا

الكثير واخذنا بهما من الصف السابع والثامن و

بعد وسط القمر ووسط الشمس ونظمهما

ط: اقام: من: صف: الناس: وضربنا

كان اهل من من استك الناصح وصرح

السابع 2 الرابع ويريد على الثالث والثامن

السادس ويزيده على الخامس ثم التفاوت

المحصلين في التاسع وزيد على المحاصل

لا واصل الاختلاف المقدم والمال كان

تدور في الاوج والاصا الامام بن يوسف

هذا الكتاب من المؤلفات التي كتبت في سنة ١٩٤١م

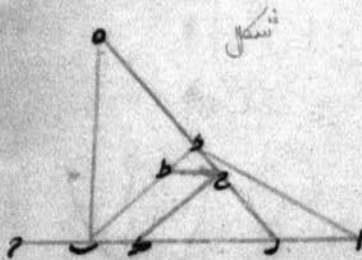
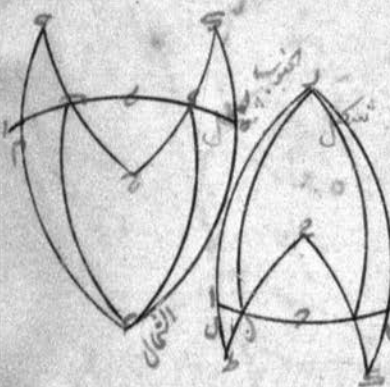
لما هو اختلاف المطري دائرة الارهاق وقد

المنظر بالهيا إلى دائرة البروج في الطول

[illegible]

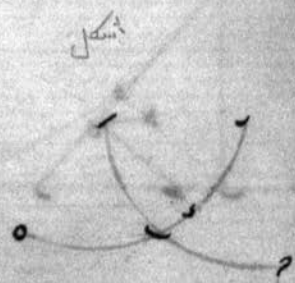
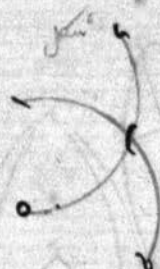
المقوم وان كان في انخفاض فالحاصل الثاني هو وهذا هو اختلاف المنظر في دائرة الارتفاع وقد يمتد بالاختلاف الكلي واما الاستخراج اختلاف المنظر بالقياس الى دائرة البروج في الطول

في الطول والعرض فاحد من جدول تقاطع زوايا دائرتي البروج والارتفاع من المصف الثاني  
 ان كان القوس نصف النهار وهي الزوايا الشرقية او من الرابع ان كان بعده وهي الغربية <sup>ينقصها</sup>  
 من <sup>من</sup> كانت اكثر من <sup>من</sup> ليحصل اصغر الزاويتين الشماليتين وهي زاوية العرض وتماثلها  
 من قائمة زاوية الطول فيضرب جيبها وجيب ميلية اختلاف المنظرية دائرة الارتفاع <sup>منه</sup> <sup>منه</sup>  
 يحصل من الاول اختلاف العرض ومن الثاني لاختلاف الطول وانما ضربت في اختلاف المنظرية  
 جيبه لان التفاوت بين القوس وجيبها في هذا القدر لا يكون محسوسا وجبة اختلاف العرض في  
 الجيوب والشمال يكون كجبة عاشر الوقت من سمت الرأس واما اختلاف الطول فان كان اختلاف  
 العرض شماليا والزاوية الماخوذة من الجدول اول وهي احدى الشماليين اقل من قائمة كان الاختلاف  
 الى توالي البروج رائدا على الموضع الحقيقي وان كانت اكثر فالي خلافه ناقصا منه وان كان اختلاف  
 العرض جنوبيا والزاوية اكثر من قائمة كان الاختلاف الى التوالي والا فالي خلافه اقول ولكن لسان ذلك  
 ا ب ح د ه قوسا من فلك البروج وزقطبه الشمالي في الصورة الاولى والجنوب في الثانية وح  
 الرأس وسمت النقطة المتوسطة للسماء و د نقطتين غربيين وشرقيين هما موضعان للقمر ونصل  
 ح ب ط ح ك م ط ك اختلاف منظرهما في دائرة الارتفاع ونصل ر ب ر ك و ل ط م ك  
 و ط ل ك م اختلافهما في العرض و ب ل م اختلافهما في الطول ففي مثلثي ب ط ل و ك م ر ي  
 ب ك و زاوية العرض و زاويتا ك زاوية الطول وزاويتا ل م قائمتان وظاهر ان جهة العرض هي  
 جهة نقط ح بالقياس الى ح او خلاف جهة ح بالقياس الى ح وليكن توالي البروج على ترتيب ا ب ح  
 فلما كانت زاويتا ب ح د و ا ب ح من قائمة وط ب ح د الثانية اكثر منها كان اختلاف ب ل م  
 فيهما الى خلاف التوالي ولما كانت زاويتا ب ح د و ا ب ح د الاولى وك د م الثانية بخلاف ذلك كان اختلاف  
 د م فيهما الى التوالي وانما جعل موضع القمر نقطة من البروج لكون عرض القوس في الكسوفات قليلا و  
 اكثر ما يطلب فيه اختلاف القوسا في غير الكسوفات فربما يختلف بعض هذه الاحكام كما اذا  
 ينحلت جهة القمر و جهة موضعه في الطول عند سمت الرأس لوقوعهما على جنبه فان جهة اختلاف  
 العرض يصير حينئذ مخالفة جهة النقطة المتوسطة للسماء وليكن لسانه القمر بالحقيقة على ط من  
 دائرة ب ح ط وفي الزاوية على ك د ح المتوسطة بين ط و ب من البروج سمت الرأس ونصل ر ط و  
 ر ك فده اختلاف الطول على التوالي وفضل ك د العرض المرئي على ط ك العرض الحقيقي  
 هو اختلاف العرض وظاهر ان جهة مخالفة جهة ح بالقياس الى ح ويرجع الى الكتاب قال



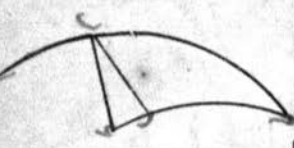
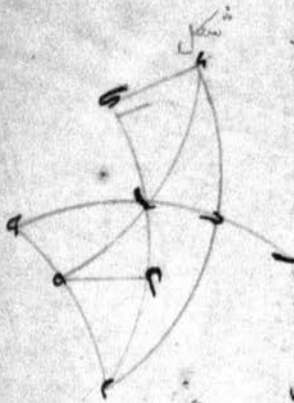
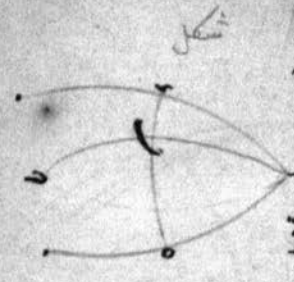


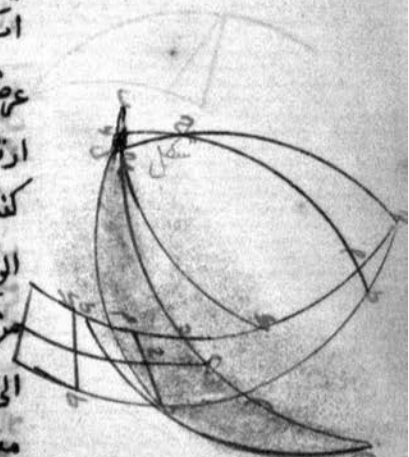
ولم يذهب علينا أما استعملنا الامور التي تقدم من امور القمر والشمس على ان الشمس ليس لها  
اختلاف منظر محسوس والاختلاف الذي استخرجناه ههنا يقتضي تفاوتاً في تلك الامور  
الا انما رايانا مقدراً لاجل سبب اهمال هذه التفاوت مما لم يعتد به لم نال بذلك ايضاً نتجنا  
في اختلاف منظر القمر بالقسي والزوايا الحادثة عند دائرة البروج من دائرة الارتفاع مكان  
القسي والزوايا الحادثة عند ماثل القمر لكون التفاوت بسبب اختلاف الفلكين في الكسوفات  
غير محسوس اعتبار التحقيق في ذلك يقتضي عناء التصور وعسر الحساب فان ابعاد القمر  
من فلك البروج بسبب مسيراته المختلفة غير محصل بل هي مسبله المقادير والاضاع دائماً  
وليكن لبيان ما ذكرناه العقد وابعاد قطعه من البروج واكثر من المائل وكذا القمر وكذا  
من دائرة عرض عمودا على اوج وسميت الراس ووتر من دائرة ارتفاع القمر وكذا من  
دائرة ارتفاع موضعه في الطول وكذا اختلاف منظر دائرة الارتفاع وارتفاع كمن العظم  
عمودين على ذلك فان بعد القمر الصحيح من العقدة واكثر بعده المرئي وكذا اعني طرأ واختلاف  
في الطول وكذا عرض الصحيح وكذا عرض المرئي وكذا اختلاف في العرض وظاهر مما مر ان الواجب ان  
يؤخذ قوس هـ كزاوية ح ط اعني زاوية هـ ح ونحو اخذنا قوس هـ ك وزاوية هـ ب ح وقد رام  
امر خسر صحيح ذلك لانه لم يصيب ولم يسلك سبيل القياس اما اولاً فلانه استعمل بعداً واحداً  
وهو بعد الاجميع ابعاد زمان الكسوف ولا اكثرها واما ثانياً فلانه لما بين القسي والزوايا عند  
فلك البروج كما مر بين ان ذلك يستخرج من هـ ك اذا كان معلوماً في القول الاول من اختلاف  
المناظر استعمل في استخراج هـ ك قوس هـ ك انما معلومة ووضع ايضاً زاوية هـ ك على انها معلومة و  
ذلك لانه لما استخرج في القول الثاني قوس ر ك ظن ان قوس ر ك الباقي معلومة ولم يدرك ان  
المعلومة من البروج هي ب ك ومن القسي هـ ك لا رومن الزوايا هـ ب ك لا ر ك فاذا قصد  
اصلاح امر جزوي فوقع في امور اكثر واقع فساد فان التفاوت بين قوسي هـ ك وبين عند  
مع ان هـ ك اولي بان يكون غير معلومة من هـ ك اما التفاوت بين هـ ك والمعلومة وهـ ك فاكثر بقدر  
وك فقط وليكن لبيان الوجه الصحيح فيه ا ب ح من دائرة البروج وكذا من دائرة العرض  
متقاطعين على قوائم ودائرة القمر في الجنتين وب ك اوب هـ ك عرض وهو معلوم فالمعلوم من القسي  
الزوايا الحادثة من دائرة الارتفاع هو ما يحدث عند ب ك والمطلوب ما يحدث عند ك اوهـ ك فان  
كانت دائرة البروج ودائرة الارتفاع ودائرة الارتفاع المارة بنقطة ر وهي سمت الراس





الراس متقاطعين على قوائم كانت دائرة ارتفاع بقطبي كره ودائرة ارتفاع نقطه ك موضع القوس في  
 الطول واحده منطبقه على دائرة العرض وكانت الزوايا المطلوبة هي المعلومة بعينها وهي احاد  
 عند نقطه ك وقوس ك دائرة معلومه لان قوس ك وكل واحد من قوسي ك و ك معلومه  
 اقول وهذا النهايه عند كون القوس على دائرة عرض اقليم الرويه موعدا للطلع والغارب ويكون  
 اختلاف المنظر في دائرة الارتفاع هو اختلاف العرض بعينه فلا يكون في الطول اختلاف قال  
 وان كانت دائرة البروج ودائرة الارتفاع واحده وليكن اسمها سمت الراس واواه د  
 ارتفاع القوس هان قوس ا ب مخالفه لقوس ا و ا ه لكن لا يكون بينهما تفاوت يعتد به ومع ذلك  
 فهما معلومان من قوسي ا ب و ا و ب ا اذا اجرناهما بحرى الخطوط المستقيم وايضا زاويتا بقطبي  
 ك ه مخالفتان لزاويتي ك القائمه ويمكن ان يعلم من القوس ك ما نبين فيما مر اقول وهذا انما يقع عند كون  
 قطب البروج على الافق حينئذ ان لم يكن للعرض كان اختلاف منظره في دائرة الارتفاع هو اختلافه  
 في الطول لا يكون في العرض اختلاف وان كان له عرض فان الامر على ما وضعه قال وان كان وضع البروج  
 ما تله اى قاطع الدائرة الارتفاع على غير قوائم فاذا اخرجنا من سمت الراس ك و ك و ك كانت  
 قوس ك و زاوية ك معلومان والمطلوب قوس ك و زاوية ك ا رط ا فيخرج من ك على ك  
 عمودي ك ه ل فكون في مثلثي ك و ك ه ل القائمي الزاويتين زاويتا ك اللتان هما زاوية ا رط ا  
 من قائمه وضلعاه ك و ك ه عرض القوسين فيصير الضلع الباقيه معلومه ومن ك ب ك ل يصير  
 ك ك ل معلومين ومنها ومن ك ه ل يصير ك و ك معلومين وايضا منها ومن ك ه ل زاويتا  
 ك و ك رط معلومتين ومنها ومن زاوية ك ا رط ا معلومتين وذلك ما اردناه  
 قال فظاهر ان اكثر التفاوت في الزوايا والقوس انما يكون عند كون نقطه ك على سمت الراس  
 وليكن عرض القوس لاجتئين واحد اما الزوايا فلا في دائرة ارتفاع بقطبي ك ه لا تتأخرها بدائرة العرض  
 يفعل عند دائرة البروج قائمه ونقطه ك لا دائرة ارتفاع لها فلا زاوية عند هان فاذا ان التفاوت  
 الذي هو فضل قائمه على لاشي هو نفس القائمه واما القسي فلان تمام ارتفاع بقطبي ك ه هو العرض  
 بعينه وليس لنقطه ك تمام ارتفاع فاذا ان التفاوت بقدر العرض غاية اختلاف المنظر في هذا النوع  
 اذا كان العرض غاية اعنى يكون تمام الارتفاع خمس درج والقوس اوتب ابعاده يكون عشر درج تقريبا  
 واما الكسوفات فالعرض لا يجاوز جزا ونصف جزو ويكون اختلافه دقيقه وذلك لا يتفق الا  
 في السدرة اقوالا ما تفاوت القسي كما ذكره اعنى يكون التفاوت بين تمامي ارتفاع القوس وموضع





الارتفاع وهو معلوم ولكن جده سمة واحدة سمة ورفع ماس به فلان نسبة جيب ح الى  
جيب ح كل المعلومين بالشكل المتقدم كنسبة جيب د الى جيب ح سمة واحدة سمة معلوم ولان نسبة  
جيب ح الى سمة واحدة تمام الى جيب ح تمام وكنسبة جيب ح سمة واحدة الى جيب ح سمة  
سمة معلوم مكان ه معلوم ما سمة معلوم ولان جيب ح سمة واحدة الى جيب ح سمة واحدة كنسبة جيب  
ح سمة واحدة الى جيب ح سمة واحدة معلوم وهو العرض المروي وفضل ح ك عليه اختلاف العرض  
ونسبة جيب د تمام الى جيب ح سمة المعلوم كنسبة جيب ح الى جيب ح سمة واحدة معلوم وكان  
كنسبة معلوم ما ك معلوم وهو اختلاف الطول فان كان القوس على نقطة م من البروج والمروي منه على  
نقطة  
فكانت نسبة جيب م الى تمام الارتفاع الحقيقية الى جيب د عرض اقليم الروية سمة واحدة معلوم وهو العرض  
المروي واختلاف العرض بعينه وايضا للفرع الاول من الموضع نسبة جيب تمام الى جيب تمام وكنسبة  
الجيب كله الى جيب تمام مع فم معلوم وهو اختلاف الطول واما ان كانت دائرة البروج وهي اسما  
لبسمت الرأس وهو القوس وهو ذو عرض وهو ك وعلى ما كان في هذا الاوضاع المذكورة فليكن ه القوس  
المروي وه عرض المروي وهو معلوم لان نسبة جيب ا تمام الارتفاع الحقيقية الى جيب د عرض القوس  
كنسبة جيب ا تمام الارتفاع المروي الى جيب ه ح وايضا للفرع الاول من الموضع نسبة جيب تمام الى جيب تمام  
ه ح كنسبة جيب تمام الى الجيب كله واحد معلوم وكان ا ك معلوم ما ك معلوم وهو اختلاف الطول  
ومعرفة هذه المطالب بالشكل القطاع او الظلي لا يتعدى على معرف الاصول الماضية فلا طول  
الكتاب بذكرها وبقي من الاوضاع كون القوس في هذا الوضع عديم العرض وكونه على دائرة عرض  
اقليم الروية ذا عرض او عديم العرض وقد مر حال الاختلاف فيهما تمت المقالة الخامسة

## المقالة السادسة

في الاجتماعات والاشتقاقات النظرية الكسوفات ستأخر عن النظرية الاجتماعات  
والاشتقاقات الحقيقية والوقوف على ذلك وان كان بماضي من معرفة المسيرات الوسطى والحقيقة  
مكتمل لم يسر الكسوف لكن لثبات السيل وضعنا الجد اول **ف** في عمل جدا وال اجتماعات  
والاشتقاقات الوسطى قسمنا حاصل البعد الاول تاريخ بختضر هو الزخم على حركة البعد الوسطى  
يوم خرج من الايام ودقايقها وثوانها مركز وهو المدة بين الاجتماع الوسط المتقدم على التاريخ







وحاصل الخاصة وكطلة وحاصل العرض رسد ك فمما نقصنا في جدول الاجتماعات بين

الصف الثاني لورهم ومن الصف الثالث لورهم

ومن الصف الرابع لورهم ومن الصف

الخامس لورهم وزدنا في جدول الاستقالات

على الصف الثاني لورهم وعلى الصف الثالث

لورهم وعلى الصف الرابع لورهم

وعلى الصف الخامس لورهم

الماخوذ منها التارخ يورد

والايام فوردني

وذلك ارادنا

باعتبار

هذه

جدول الالهي في السنين الجوفية				
السنين الجوفية	العام من ثروت	وسط البرني	خاصة القدر	عوض القدر
١	١	١	١	١
٢	٢	٢	٢	٢
٣	٣	٣	٣	٣
٤	٤	٤	٤	٤
٥	٥	٥	٥	٥
٦	٦	٦	٦	٦
٧	٧	٧	٧	٧
٨	٨	٨	٨	٨
٩	٩	٩	٩	٩
١٠	١٠	١٠	١٠	١٠
١١	١١	١١	١١	١١
١٢	١٢	١٢	١٢	١٢
١٣	١٣	١٣	١٣	١٣
١٤	١٤	١٤	١٤	١٤
١٥	١٥	١٥	١٥	١٥
١٦	١٦	١٦	١٦	١٦
١٧	١٧	١٧	١٧	١٧
١٨	١٨	١٨	١٨	١٨
١٩	١٩	١٩	١٩	١٩
٢٠	٢٠	٢٠	٢٠	٢٠
٢١	٢١	٢١	٢١	٢١
٢٢	٢٢	٢٢	٢٢	٢٢
٢٣	٢٣	٢٣	٢٣	٢٣
٢٤	٢٤	٢٤	٢٤	٢٤
٢٥	٢٥	٢٥	٢٥	٢٥
٢٦	٢٦	٢٦	٢٦	٢٦
٢٧	٢٧	٢٧	٢٧	٢٧
٢٨	٢٨	٢٨	٢٨	٢٨
٢٩	٢٩	٢٩	٢٩	٢٩
٣٠	٣٠	٣٠	٣٠	٣٠
٣١	٣١	٣١	٣١	٣١
٣٢	٣٢	٣٢	٣٢	٣٢
٣٣	٣٣	٣٣	٣٣	٣٣
٣٤	٣٤	٣٤	٣٤	٣٤
٣٥	٣٥	٣٥	٣٥	٣٥
٣٦	٣٦	٣٦	٣٦	٣٦
٣٧	٣٧	٣٧	٣٧	٣٧
٣٨	٣٨	٣٨	٣٨	٣٨
٣٩	٣٩	٣٩	٣٩	٣٩
٤٠	٤٠	٤٠	٤٠	٤٠
٤١	٤١	٤١	٤١	٤١
٤٢	٤٢	٤٢	٤٢	٤٢
٤٣	٤٣	٤٣	٤٣	٤٣
٤٤	٤٤	٤٤	٤٤	٤٤
٤٥	٤٥	٤٥	٤٥	٤٥
٤٦	٤٦	٤٦	٤٦	٤٦
٤٧	٤٧	٤٧	٤٧	٤٧
٤٨	٤٨	٤٨	٤٨	٤٨
٤٩	٤٩	٤٩	٤٩	٤٩
٥٠	٥٠	٥٠	٥٠	٥٠
٥١	٥١	٥١	٥١	٥١
٥٢	٥٢	٥٢	٥٢	٥٢
٥٣	٥٣	٥٣	٥٣	٥٣
٥٤	٥٤	٥٤	٥٤	٥٤
٥٥	٥٥	٥٥	٥٥	٥٥
٥٦	٥٦	٥٦	٥٦	٥٦
٥٧	٥٧	٥٧	٥٧	٥٧
٥٨	٥٨	٥٨	٥٨	٥٨
٥٩	٥٩	٥٩	٥٩	٥٩
٦٠	٦٠	٦٠	٦٠	٦٠
٦١	٦١	٦١	٦١	٦١
٦٢	٦٢	٦٢	٦٢	٦٢
٦٣	٦٣	٦٣	٦٣	٦٣
٦٤	٦٤	٦٤	٦٤	٦٤
٦٥	٦٥	٦٥	٦٥	٦٥
٦٦	٦٦	٦٦	٦٦	٦٦
٦٧	٦٧	٦٧	٦٧	٦٧
٦٨	٦٨	٦٨	٦٨	٦٨
٦٩	٦٩	٦٩	٦٩	٦٩
٧٠	٧٠	٧٠	٧٠	٧٠
٧١	٧١	٧١	٧١	٧١
٧٢	٧٢	٧٢	٧٢	٧٢
٧٣	٧٣	٧٣	٧٣	٧٣
٧٤	٧٤	٧٤	٧٤	٧٤
٧٥	٧٥	٧٥	٧٥	٧٥
٧٦	٧٦	٧٦	٧٦	٧٦
٧٧	٧٧	٧٧	٧٧	٧٧
٧٨	٧٨	٧٨	٧٨	٧٨
٧٩	٧٩	٧٩	٧٩	٧٩
٨٠	٨٠	٨٠	٨٠	٨٠
٨١	٨١	٨١	٨١	٨١
٨٢	٨٢	٨٢	٨٢	٨٢
٨٣	٨٣	٨٣	٨٣	٨٣
٨٤	٨٤	٨٤	٨٤	٨٤
٨٥	٨٥	٨٥	٨٥	٨٥
٨٦	٨٦	٨٦	٨٦	٨٦
٨٧	٨٧	٨٧	٨٧	٨٧
٨٨	٨٨	٨٨	٨٨	٨٨
٨٩	٨٩	٨٩	٨٩	٨٩
٩٠	٩٠	٩٠	٩٠	٩٠
٩١	٩١	٩١	٩١	٩١
٩٢	٩٢	٩٢	٩٢	٩٢
٩٣	٩٣	٩٣	٩٣	٩٣
٩٤	٩٤	٩٤	٩٤	٩٤
٩٥	٩٥	٩٥	٩٥	٩٥
٩٦	٩٦	٩٦	٩٦	٩٦
٩٧	٩٧	٩٧	٩٧	٩٧
٩٨	٩٨	٩٨	٩٨	٩٨
٩٩	٩٩	٩٩	٩٩	٩٩
١٠٠	١٠٠	١٠٠	١٠٠	١٠٠

جدول الاستقبالات في السنين المجموعة

جدول الاستقبالات في السنين المجموعة									
الايام	نوم	حاصل بطون	حاصل حصد القمح	حاصل عرض القمح	الايام	نوم	حاصل بطون	حاصل حصد القمح	حاصل عرض القمح
1	الو	ط	ط	ط	1	الو	ط	ط	ط
2	فك	ط	ط	ط	2	فك	ط	ط	ط
3	فك	ط	ط	ط	3	فك	ط	ط	ط
4	فك	ط	ط	ط	4	فك	ط	ط	ط
5	فك	ط	ط	ط	5	فك	ط	ط	ط
6	فك	ط	ط	ط	6	فك	ط	ط	ط
7	فك	ط	ط	ط	7	فك	ط	ط	ط
8	فك	ط	ط	ط	8	فك	ط	ط	ط
9	فك	ط	ط	ط	9	فك	ط	ط	ط
10	فك	ط	ط	ط	10	فك	ط	ط	ط
11	فك	ط	ط	ط	11	فك	ط	ط	ط
12	فك	ط	ط	ط	12	فك	ط	ط	ط
13	فك	ط	ط	ط	13	فك	ط	ط	ط
14	فك	ط	ط	ط	14	فك	ط	ط	ط
15	فك	ط	ط	ط	15	فك	ط	ط	ط
16	فك	ط	ط	ط	16	فك	ط	ط	ط
17	فك	ط	ط	ط	17	فك	ط	ط	ط
18	فك	ط	ط	ط	18	فك	ط	ط	ط
19	فك	ط	ط	ط	19	فك	ط	ط	ط
20	فك	ط	ط	ط	20	فك	ط	ط	ط
21	فك	ط	ط	ط	21	فك	ط	ط	ط
22	فك	ط	ط	ط	22	فك	ط	ط	ط
23	فك	ط	ط	ط	23	فك	ط	ط	ط
24	فك	ط	ط	ط	24	فك	ط	ط	ط
25	فك	ط	ط	ط	25	فك	ط	ط	ط
26	فك	ط	ط	ط	26	فك	ط	ط	ط
27	فك	ط	ط	ط	27	فك	ط	ط	ط
28	فك	ط	ط	ط	28	فك	ط	ط	ط
29	فك	ط	ط	ط	29	فك	ط	ط	ط
30	فك	ط	ط	ط	30	فك	ط	ط	ط
31	فك	ط	ط	ط	31	فك	ط	ط	ط
32	فك	ط	ط	ط	32	فك	ط	ط	ط
33	فك	ط	ط	ط	33	فك	ط	ط	ط
34	فك	ط	ط	ط	34	فك	ط	ط	ط
35	فك	ط	ط	ط	35	فك	ط	ط	ط
36	فك	ط	ط	ط	36	فك	ط	ط	ط
37	فك	ط	ط	ط	37	فك	ط	ط	ط
38	فك	ط	ط	ط	38	فك	ط	ط	ط
39	فك	ط	ط	ط	39	فك	ط	ط	ط
40	فك	ط	ط	ط	40	فك	ط	ط	ط
41	فك	ط	ط	ط	41	فك	ط	ط	ط
42	فك	ط	ط	ط	42	فك	ط	ط	ط
43	فك	ط	ط	ط	43	فك	ط	ط	ط
44	فك	ط	ط	ط	44	فك	ط	ط	ط
45	فك	ط	ط	ط	45	فك	ط	ط	ط
46	فك	ط	ط	ط	46	فك	ط	ط	ط
47	فك	ط	ط	ط	47	فك	ط	ط	ط
48	فك	ط	ط	ط	48	فك	ط	ط	ط
49	فك	ط	ط	ط	49	فك	ط	ط	ط

خی زید کے مابین جو غم نہ انکوں کے مابین نہ ہو جس کے واسطے وہ مطلب و حکمت کا منتہی و کمال ہے

حدود کونفہ الخمسہ فی ظل الطالی مصالحہ لمن ربح الخ الی ربی ما وحدود خسوف القمر من عدد الخ الفصہ ومن ربح الخ الی ربی

[illegible]

جدول حفیض الشہور من الحركات للاجتماعات والاستقبالات

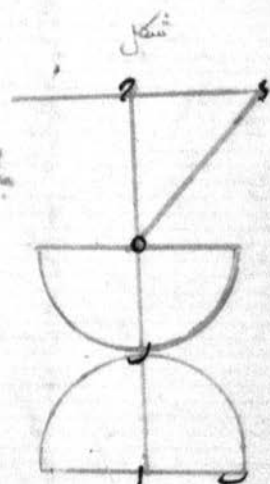
الامام	حاصل وسط الزين	حاصل حاضنة الفجر	حاصل عوض الفجر
ا	ا	ا	ا
ب	ب	ب	ب
ج	ج	ج	ج
د	د	د	د
هـ	هـ	هـ	هـ
و	و	و	و
ز	ز	ز	ز
ح	ح	ح	ح
ط	ط	ط	ط
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك
ل	ل	ل	ل
م	م	م	م
ن	ن	ن	ن
ي	ي	ي	ي
ع	ع	ع	ع
ف	ف	ف	ف
ق	ق	ق	ق
ك	ك	ك	ك



**ج** في تقويم الاجتماعات والاستقبالات فآخذ بالسنين الناقصة من جدول المجموعة  
 الاول للاجتماعات والثاني للاستقبالات ويزيد عليهما ما آخذ من الثالث بالمبسطة  
 والشهور فان حصل من الايام مثلاً كذا مدة فلا تقال يكون بعد مدة دقيقة من نصف الرابع  
 والعشرين من ثوث من النسخة الناقصة وان حصل له مدة فهو بعد مدة دقيقة من نصف الرابع  
 من ما وفي منه وسقط دقات الايام وكسورها الى الساعات المستوية وكسورها ويحصل اختلاف  
 الايام وتعدل الوقت والوساطة فيحصل وقت الاتصال الوسيط ثم حصلنا موضع الزمر الحقيقي  
 مما هو فان كانا معا ومقاطعين كان الزمان زمان الاتصال الحقيقي وان اختلفا اخذنا البعد بينهما  
 وزدنا عليه نصف سدسه بحركة الشمس بالتقريب فمالع فهو ما يسيره القومين الزمانين فينظر كم  
 ساعه يسيره القمر ويزيد هاهنا على الزمان الاوسط ان كان تقويم القراقل او ينقصه منه ان كان الكواكب  
 يزيد البعد مع نصف السدس ايضا على حاصل الزمر في حاصل العرض او ينقصه منه لمحصل زمان الاتصال  
 الحقيقي وموضع من الفلك المائل بالتقريب وان شينا اخذنا الخاصة القمرية ذلك الوقت من جدول  
 الاختلاف في تفاصيل الاجزاء ويعرف منه تفاصيل الجزء الواحد ويضرب في سيرة الخاصة لساعه وهو  
 فما حصل نقصناه من سيرة الوسط لساعه وهو  $120$  وان وقعت الخاصة في سطور الفوق دون غاية الاختلاف  
 او يزيد عليه ان وقعت في سطور التحت بعد الغاية فما حصل فهو سيرة القمر الحقيقي لساعه يستعمله في  
 استخراج وقت الاتصال الحقيقي وموضع من الوسطي فاذا اخرج وقت الحقيقي كان لنصف نهار اسكندرية  
 وبحوله النصف نهار غير هاهنا ياخذ لكل خمسة عشر جزءا من اجزاء ما بين الطولين لساعه فان كان البلد  
 المطلوب شرقا عنها كان زمان الاتصال متاخرا عن زمان اسكندرية بذكر تلك القدر والا فكان  
**ك** في حدود كسوفات القمر يزيد ان بين احد ود الفاصل بين القسمين من الفلك المائل  
 التي يمكن ان يقع فيها الكسوف والقسم التي يمكن ان تكون لمن اراد ان يحسب الاجتماعات والاستقبالات  
 الواقعة فيما دون غيرها الوقوف عليها من جهة العلم بمسار العرض الموضوعة في احد اول معا فنفعل قد  
 عرفنا في المقالة المتقدمة من رصد خسوفين ان قطر القمر في بعده الابعد يكون  $120$  والآن يزيد  
 قطره في قربه الاقرب من تدويره يعرف به اعظم ما يكون من حدود الكسوفات فآخذ بالذلك  
 خسوفين احدهما كان في السنة السابقة من سن قيلو سطن من ابتداء الساعة الثامنة الزمانية الى  
 انتهاء العاشرة من ليلة ثلثها الثامن والعشرون من شهر فاما نوث وقد انخسف من شمالا في القر  
 سبع اصابع فمن اول بختنصر الى وسط انخسوف  $17$  سنة و  $204$  يوما و  $12$  ساعة مستوية مطلقه

ويدل على معدل تقويم الشمس حينئذ أنه وسط القروى وتقويمه روى خاصته معكم حاصل عرض  
 وثانيهما كان في سنة من الدور الثالث لفيلس وابتداء في ابتداء الساعة الخامسة الزمانية بحزبه  
 رودس من ليلة تلوها اليوم الثالث من شهر طوبى وانخسف من جنوبه ثلث اصابع فوسط الخسوف  
 متقدم على نصف الليلة بنصف وثلث ساعة مستوية ومن اول التاريخ اليه ٩٩٧ سنة و١٢ يوما و  
 ساعة مطلقه وتحققه تقويم الشمس حينئذ وسط القروى وتقويمه روى خاصته معكم اختلاف  
 حاصل عرض روى قطا هوان المنخسف من القربوب الخفيض على بعد ٤ من العقده سبع اصابع  
 على بعد ٤ من اصابع عرض في الخسوف الاول ٤ وفي الثاني ٤ الفرق ٤ وهو قد  
 ثلث قطر القرفظ ٤ واذا نقصنا ربعه من عرض الخسوف الثاني بقي نصف قطر الظل ٤  
 وهو اكثر من ضعف وثلثه الخامس نصف قطر القربوب لا يعتد به وكان نصف قطر الشمس ٤ فاذ  
 اول حماس النهر انما يمكن على بعد ٤ بين مركزيهما فليكن اب من البروج وح ومن اماكن متوازية  
 في احسن همتنا واه من دائرة العرض وليتوهم نصف جرم الشمس حول او نصف جرم القمر حول همتنا  
 على رفاة عرض القربوب في البلاد التي تقع بين موازيم بيريلد ماروى التي نهارها ثلث عشر وموازيم  
 ثم بمعاين النهر المسمى بوسانس التي نهارها ست عشر اعني من وسط القلم الاول الى السابع اكثر  
 ما يقع القربوب قربه من اختلاف المنظره العرض بعد نقصان اختلاف قطر الشمس منها يكون في  
 الشمال ٤ دقائق واكثر ما يقع حينئذ من اختلاف الطول في الاسد وحمز او نصف درجة وفي  
 الجنوب ٤ دقيقة واكثر ما يقع حينئذ من اختلاف الطول في العقرب وحمز ربع درجة فاذا كان  
 موضع القمر الحقيقي وهو شمالا عن الشمس على اكثر ما يكون من اختلاف المنظر كان ٤ اختلاف الطول  
 ٤ وجه اختلاف العرض ٤ واجه غايه البعد عند التماس الاولان سبه بعد القربوب من العقده الى  
 عرضه انما يكون في هذه الحده ونسبة احد عشر جزوا ونصف الى جزوا واحد بالتقسيم على مائتين  
 بالنظر في عرض يكون البعد من العقده في هذا الموضع ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤  
 القربوب في مثل ذلك الموضع كان ٤ ال وجه ٤ واجه ٤ ما يكون البعد ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤  
 واذن متى جاوز بعد القربوب العقده بحسب التقويم في الشمال ٤ وفي الجنوب ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤ كرموس ٤  
 وايضا قد تبين ان اختلاف الشمس كله ٤ واختلاف القربوب ٤ فمن الممكن ان يكون بعد القربوب  
 من الشمس في الاتصالات الوسطى ٤ وفي المدة التي يقطع القربوب هذا القدر من الشمس ثلث دقائق  
 فالقدر الاعظم الذي يقطعه الشمس بين الاتصال الوسطى والحقيقي ٤ واوردناه على خلاف

ان  
 خط  
 الكه



خلاف الشمس يبلغ وهو المقدار الأعظم الذي يقع بين موضع الاتصالين فإذا زادناه على البعد  
 المذكورين حصل البعد عن العقدة التي إذا جاوزه وسط القوس ينكسف في الشمال وما وفي  
 الجنوب **ك** وأقول أنه جمع بين أشياء لا يمكن اجتماعها لكون القرية البعد الأقرب والاختلاف في  
 الغاية للاستظهار الوقوف على أعظم حدود الكسوفات قال فإذا كان حاصل العرض فيما بين  
 سطح إلى **ك** وفيما بين **ح** إلى **د** أمكن الكسوف فقط في هذا البلاد وما أحد ود  
 الكسوفات فنقول قد تبين أن نصف قطر القرية البعد الأقرب **ح** ونصف قطر الظل على النسبة  
 المذكورة **د** فإذا كان عرض القرية **ح** في إحدى الجنتين حصل التماس ويكون البعد  
 عن العقدة حينئذ **د** فمواضع الحد **د** بحسب بعد تقويم القرية عن العقدة وأما بحسب بعد  
 وسطه عنها فيكون أعظم الحد **د** على بعد **د** فظهور أن حاصل العرض إذا كان فيما بين **ح** إلى  
**د** وفيما بين **د** إلى **ك** أمكن الكسوف فقط في جميع المواضع وذلك ما أراده **ك**  
 فيما بين الكسوفات من المدة وينتفع بذلك طالب الاتصالات الكسوفية وهو أن لا يطلبها  
 في تلك المدة فنقول أو لا يمكن عود الكسوف والكسوف في ستة أشهر لأن مسير القرية العرض ستة أشهر  
 يكون هذا والقوس التي لا يمكن أن ينكسف الشمس فيها في الشمال **ح** وفي الجنوب **د** والتي  
 لا يمكن أن يخف في الجنتين **ك** وكل واحدة منها أصغر من مسير العرض وتماها من الدورات  
 أكثر منه فإذا عود من الحد إلى الحد لكل واحد من النيران في هذه المدة يمكن وأما للعود في  
 خمسة أشهر من أطول ما يكون مدة فيأخذ مسير سطى النيران لمدة الوسطى يكون قهرك وسير مسير  
**ك** والشمس يزيد بهذا القدر من الوسط في أسرع سيرها عن جنوبي الخفيض من الاختلاف  
**ح** والقوس ينقص بهذا القدر من الاختلاف في إبطاء سيره عن جنوبي الذروة من الاختلاف **ح** كما  
 في المدة الوسطى للشهور الخمسة أن كانت الشمس أسرع ما يكون والقرب إبطاء ما يكون يكون القوس  
 عليها مجموعها وهو **ح** نصف سدسه أعني ما تنحرك الشمس إلى أن يلحقها القوس وإذا زادنا على  
 اختلاف الشمس بلغه **د** فهو أكثر ما يزيد في الطول في خمسة أشهر وسير العرض فيها **ك** كما  
 ما يكون المسير الحقيقي في العرض في هذه المدة **د** ولما كان عرض الحد الكسوف أعني نصف  
 قطر القوس والظل في البعد الأقرب **ح** لو في البعد البعيد **د** لو في البعد الأوسط **ك** في  
 من العقدة بحسبه **ال** فيكون القوس التي لا يمكن فيها الكسوف بحسب البعد الأوسط  
 وهي أقل من مسير العرض المذكور بجنتين وخمس قايين فإذا عود الكسوف في أطول ما يكون

من مدة خمسة اشهر ممكن بان يكون القمر في احد هاتين عقدة وفي الاخر ذاهبا الى  
الآخرى ويكون الانكساف فيهما مرجحة بعينها واما للعود في سبعة اشهر من اقصرها يكون مدته  
في اخذ سير وسط القمر بسبعة اشهر وسطي يكون له مدة سير خاصة بظلمة الشمس ينقص تلك  
القوس عن حضيض الاوج والتميز يد لهذا من حضيض الحضيض طر في هذه المدة ان  
كانت الشمس ابطاء ما يكون والقمر اوسع ما يكون يجاوز القمر الشمس مجموعهما وهو مدته ما اخذ نصف  
سدسه وتبدل على اختلاف الشمس يحصل له وهو قدر تاخر السير في الطول في المدة الصغرى لسبعة  
اشهر وحركة العرض عند تما الوسطي مدته فليكون للمدة الصغرى ربع القوس العظمى من حدى  
الحسوف في البعد الاسطاعنى من الانصراف من عقدة الى الذهاب الى نظرتا مكانه وهو  
اقل من سير العرض الاقل بهذا القدره مر فاذن عود الحسوف في هذه المدة ليس ممكن واما الكسوف  
الشمس في المدة العظمى خمسة اشهر فيقول قد مر ان سير العرض فيها نقطه وان عرضا وسطا حدى والكسوف  
في البعد عن العقدة بحسبه ربع القوس التي لا يقع فيها كسوف شره وهي الزمن مسير  
العرض بحسب اجزاء البعد بهذا القدره لا بحسب اجزاء العرض كما قد ظاهرا ان عود الكسوف في  
خمسة اشهر غير ممكن لولا اختلاف المنظر وان ذلك ممكن حيث يقع اختلاف العرض في اخدها او كليهما  
الزمن كما ولما كانت سرعة الشمس بطور القوس في هذه المدة فكان حضيض الشمس في اول  
القوس ويجب ان يكون الشمس في هذه المدة فيما بين ثلثي العذراء وثلثي الدلو وقد ثبت ان القمر  
في ابطاء سيره بتقديم الشمس بمجموع الاختلافين وهو ربع وانما سير القمر هذه الاجزاء مع زياده نصف  
سدسها في يوم وساعتين وربع ساعة وكانت المدة الوسطى خمسة اشهر مريوما مدته فيكون العظمى  
لها ربع يوم وساعة ويجب من ذلك ان يكون الاجتماع الاخير اعني الدلوي متقدما في ساعات  
النهار على الاول اعني العذراء في تمام الايام بست ساعات لكننا نجد في موضع من المسكونة للدلو  
والعذراء في ساعات متقدم الدلوية على العذراء في هذا القدر باختلاف عرض الجانب الشمالي  
يريد على ذلك لانهما وليكليهما معا فذلك لم يكن عود الكسوف في هذه المدة اذا كان  
القمر جنوبا في طرفها اعني يكون منصفا عن الذنب في الاول ذاهبا الى الراس في الاخرى مكلما ظهر منه  
امتناع الكسوف الطرف الجنوبي من الشمس مرتين في هذه المدة واما اختلاف العرض الى جانب الجنوب  
فقد يقع فانه اذا كان الغارب في الاجتماع الاول ثلثي العذراء والمتوسط للسماء في الاجتماع الثاني  
ثلثي الدلو كان اختلاف منظر القمر بعد نقصان اختلاف منظر الشمس منه عند سكان خط الاستواء في



الاستواء في الوضع الاول كروية الوضع الثاني كروية وعند من يبلغ ثمانية اثنى عشر نصف الوضع  
 الاول كروية الوضع الثاني كروية والمجموع الكثر من كروية باربع دقائق وفيما يزيد ثمانية يزيد اختلافه  
 فاذا نعود الكسوف في هذه المدة اذا كان القمر شماليا في طرفها اعني كان منصرفا من الراس في الاول  
 ذاهبا الى الذنب في الثاني ممكن ولا محال يكون المنكسف كليهما شمالي الشمس واما المدة الصغرى  
 لسبعة اشهر فنقول قد مر ان مسير العرض في وسطى مددها يكون كروية والقوس العظمى من حدي  
 كسوفين يذهب القمر في احدهما الى العقدة وينصرف في الاخر من نظيرتها يكون في البعد المتوسط  
 للقمر كروية وفصل على مسير العرض باجزاء البعد عن العقدة كروية وباجزاء العرض كروية فظاهر ان  
 عود الكسوف في هذه المدة غير ممكن لولا اختلاف المنظر فان ذلك ممكن حيث يزيد اختلاف العرض  
 في احدهما اجتماعين او فيها معا على هذا القدر ولما كان بطول الشمس وسرعة القمر شرط في هذه المدة  
 وجب ان يكون الشمس ساوية في هذه المدة من او اخر الدلو الى اوسط العذراء وقد بان ان القمر  
 ينبغي ان يجاوز الشمس بمجموع الاختلافين وهو كروية وهو انما يقطع هذه القوس مع زيادة نصف  
 السدس في يوم وخمس ساعات وكانت المدة الوسطى لسبعة اشهر كروية يوما وساعة فاذا نال المدة  
 الصغرى لما يكون كروية يوما ونصف ويجب من ذلك ان يكون الاجتماع الاخر العذراء في متأخرا  
 في ساعات النهار عن الدلو في اثنى عشر ساعة لكنها لا يجد في موضع من المسكونة ولا في خط الاستواء  
 لذين البرجين في الوقتين المذكورين اختلاف عرض الى جانب الشمال اكثر من كروية فذلك ممكن  
 عود الكسوف في هذه المدة اذا كان القمر جنوبيا في طرفها اعني يكون ذاهبا الى الراس في الاول منصرفا  
 عن الذنب في الاخير فظهوره امتناع الكسوف جنوبي الشمس مرتين في هذه المدة واما اختلاف  
 العرض الى الجنوب فقد يقع في جزيرة رودس وما وراءها الى نهاية الشمال اذا كان او اخر الدلو  
 مرفية واواسط العذراء غربية فان اختلاف عرض القمر بعد اختلاف الشمس يكون برودس في كل  
 واحد من الوصفتين كروية حتى يكون المجموع اعظم منه كروية سبع دقائق وفيما وراها ما هو اكثر عرضا  
 يكون اكثر فاذا نعود الكسوف في هذه المدة اذا كان القمر شماليا في طرفها اعني اذا كان ذاهبا  
 الى الذنب في الاول منصرفا عن الراس في الاخر ممكن ويعود المنكسف لا محالة كليهما شمالي الشمس واما  
 عود الكسوف في الشهر الواحد فليس ممكن في المسكونة في اقليم واحد ولا في اقاليم مختلفة وتوفرنا  
 اتفاقا ما يمكن ان يجتمع ككون القمر في اقرب القرب ليكون اختلاف العرض كثيرا وكقصر زمان الشهر  
 ليكون التفاوت بين مسير العرض والقوس الواقعة بين حدي الكسوف قليلا وككون البرج والساعة